# أساسيات الفيزياء الكلاسيكية والمعاصرة

تأليف

د. رأفت كامل واصف

أستاذ الفيزياء - كلية العلوم - جامعة القاهرة رئيس الشبكة العربية لتعليم الفيزياء - يونسكو الكتـــاب: أساسيات الفيزياء الكلاسيكية والمعاصرة

المؤلِّف في الد. رأفت كامل واصف

رقم الطبعة: الثالثة

تاريخ الإصدار: ١٤٢٦هـ - ٢٠٠٥م

حقـوق الطبـع: محفوظة للناشر

الناشـــر: دار النشر للجامعات

رقم الإيداع: ٩٣/١٠٩٩٩

الترقيم الدولي: 0-00-5526-77 I.S.B.N: 977

الكـــود: ۲/۱۷۰

تحسفير: لا يجوز نسخ أو استعمال أي جزء من هذا الكتاب بأي شكل من الأشكال أو بأية وسيلة من الوسائل ( المعروفة منها حتى الآن أو ما يستجد مستقبلاً ) سواء بالتصوير أو بالتسجيل على أشرطة أو أقراص أو حفظ المعلومات واسترجاعها دون إذن كتابي من الناشر.



#### نبذة عن المؤلف

تدرج الدكتور رأفت كامل واصف في مراحل التعليم المصرى حتى حصل من جامعة القاهرة على بكالريوس العلوم في الفيزياء بمرتبة الشرف عام ١٩٤٦ والماجستير عام ١٩٥٠ ودكتوراه الفلسفة عام ١٩٥١ ودكتوراه العلوم عام ١٩٦٨. ومنذ تعيينه ضمن أعضاء هيئة التدريس بجامعة القاهرة عام ١٩٤٦ وهو يجرى بحوثه في علم الجوامد وقد نشر أكثر من مائة وثلاثين بحثا في المجلات العلمية العالمية، وأشرف على العديد من درجات الماجستير والدكتوراه وتنتشر مدرسته العلمية في مصر وفي العالم الخارجي .

حصل الدكتور رأفت كامل على كرسى فيزياء الجوامد بجامعة القاهرة عام ١٩٦٩، ثم عين رئيسا لقسم الفيزياء عام ١٩٧٤، وقد حصل على جائزة الدولة التشجيعية عام ١٩٦٣ وعلى وسام العلوم والفنون مرتين عامى ١٩٦٣، ١٩٨٦.

ويعمل الدكتور رأفت كامل أيضا كخبير في مجمع اللغة العربية بالقاهرة .

فى المجال المحلى أنشأ الجمعية المصرية لعلوم الجوامد وتطبيقاتها، ونشر المجلة المصرية لعلوم الجوامد منذ أكثر من خمسة عشر عاما. كما أنشأ الشبكة العربية لتعليم الفيزياء "ارابن" التى يصدر من خلالها المجلة العربية للفيزياء التطبيقية والتعليم، كما أنه يصدر نشرة علوم مبسطة باسم" أنباء ارابن" توزع عن طريق مكتب روستاس للدول، العربية.

أما في المجال الدولي فقد أنتخب ثلاث مرات من قبل الاتحاد الدولي للفيزياء البحتة والتطبيقية IUPAP ، عضواً في اللجنة الدولية لتعليم الفيزياء ICPE منذ عام ١٩٨١ محتى الآن . كما أنه يعمل مع اليونسكو لتطوير تعليم الفيزياء في المرحلة الجامعية الأولى.

#### مقدمة

يعالج هذا الكتاب المبادئ الأساسية لعلم الفيزياء ، وكما هو معروف فإن لعلم الفيزياء أهمية كبيرة بين سائر العلوم الأساسية ؛ إذ أنه يكون حجر الأساس الذى لا غنى عنه فى جميع مجالات العلوم المختلفة . إن تطور علم الفيزياء فى القرن العشرين يمثل ثورة شاملة فى مفاهيمنا لطبيعة المادة والطاقة والإشعاع ، وكان هذا التطور بدءاً بعلوم الميكانيكا ثم تدرج إلى علوم الذرة الأكثر تطورًا وتعقيدًا ، والتى لا تزال فى حاجة للكثير من الوضوح خاصة إذا ما دخلنا مجال النواة وتفاعلاتها التى فرضت وجودها وسيطرتها على ميادين العلوم الحديثة .

وعلى ذلك فقد وضع هذا الكتاب كمقدمة لدراسة الفيزياء في المراحل الأولى الجامعية ، خاصة لطلبة العلوم والتربية والهندسة، ويهتم الكتاب بالتعريف بالقوانين والقواعد التي تحكم العالم الطبيعي الخارجي، وتعطى للطالب أساسا للدراسة المستقبلية التخصيصية، كما تعطى للطالب العام مقرراً نهائياً يعطيه صورة تمكنه من الإلمام بجميع الموضوعات رهن الدراسة في إطار معلوماته العامة، وقد اتبع في الكتاب أسلوب رياضيي مبسط أستخدم فيه بعض مبادئ الرياضة العالية كالتفاضل والتكامل، مع تجنب الدخول في تعقيدات رياضية قد تنفر الطالب الذي لم يتعلم تعليما رياضيا كافيا.

ونظرة إلى محتويات الكتاب تبين احتواءه في الجزء الأول على مبادئ الميكانيكا، وخواص المادة والصرارة، ويعرض في جزئه الثاني موضوع الفيزياء الموجية والضوء، ثم يعالج بإيجاز الكهرباء الاستاتيكية والديناميكية ومغناطيسية المواد في جزئه الثالث، وقد المتم المؤلف بإفراد جزء خاص عن الفيزياء الحديثة يعرض فيه مقتطفات عن أهم ما وصل إليه علم الفيزياء الحديث، كي يعطى للطالب صورة بسيطة عن ذلك التطور السريع الذي صاحب فيزياء النصف الثاني من القرن العشرين، وقد أضيف إلى كل باب من أبواب الكتاب بعض التمارين المحلولة كأمثلة يهتدى بها الطالب، كما توجد مسائل وتمارين أخرى

غير محلولة ليختبر بها نفسه، وقد روعى في اختيارها أن تجمع أكثر من فكرة أو مبدأ واحد.

إن المقرر الذي تتضمنه مادة هذا الكتاب يمكن أن يستوعب فصلا دراسيا أو فصلين حسب عدد المصاغرات الأسبوعية، ومدى الواجبات المنزلية التي توكل للطالب والمسائل التي عليه حلها، وبدهي أن اختيار القدر المناسب لأي مرحلة دراسية يترك أمره لواضعى المقررات الذين عليهم واجب اختيار ما يناسب الطالب لديهم كما ونوعا .

وإنى – إذ أقدم هذا الجهد المتراضع إلى أبنائي الطلبة العرب – أكون بذلك قد أضفت لبنة في صرح تعريب العلوم؛ ليعم تدريسها باللغة الأم متمشيا في ذلك مع قرارات وتوصيات مؤتمرات تدريس الفيزياء التي أقامتها اللجنة الدولية لتعليم الفيزياء التي أقامتها اللجنة الدولية لتعليم الفيزياء ICPE التابعة لليونسكو، والتي أتشرف بعضويتها.

وفي الضتام أود أن أتوجه بالشكر والتقدير إلى الأساتذة الزملاء الذين شاركوا في وضع هذه الطبعة في صورتها النهائية.

وأخص بالذكر الأستاذة الدكتورة كريمات السيد بكلية العلوم - جامعة عين شمس - لما بذلته من جهد كبير في مراجعة مادة الكتاب، وكذلك لتوجيهاتها القيمة، وللدكتور نبيل جبران الأستاذ بكلية العلوم - جامعة القاهرة - لمعاونته الكبيرة، وللدكاترة سامي صقر ومصطفى حسين وجورج ضيف للجهد الذي بذلوه في إعداد الكتاب للطباعة.

ولا يفهتني أن أذكر شاكرا زوجتي الدكتورة كاميليا نجيب؛ التي بتشجيعها ومعاونتها يسرت لي إخراج هذا الكتاب.

المؤلف

# الجزء الأول خواص المأدة والحرارة

Properties of Matter and Heat

# الفصل الأول (Units and dimensions) الوحدات والأبعاد

تتعرف الكميات الطبيعية بمقدار الوحدات التي تقاس بها، وكذلك العدد الذي تتكرر به الوحدة داخل الكمية، وتعتمد القياسات الطبيعية على ثلاث وحدات أساسية هي : الطول، الكتلة، الزمن، ويوجد خلاف هذه الوحدات الأساسية وحدات مشتقة منها، مثل وحدة الحجم وهي مشتقة من الوحدات الطولية .

#### ا / ١- الوحدات الأساسية (Fundamental units):

#### أولا: الطول Length

وحدة الطول هي المتر، وكانت تعرف سابقا بأنها المسافة في درجة الصفر المئوى بين نهايتي قضيب عياري محفوظ في باريس، أما الآن فيؤخذ الأساس العياري للطول طول موجة اللون البرتقالي – الأحمر لذرة كريبتون 86.

وتوجد وحدات عملية للطول مثل السنتيمتر وهو 0.01 من المتر والكيلومتر وهو 1000 متر، وتستعمل مثل هذه الوحدات العملية في المناسبات الملائمة، فمثلا إذا كانت المسافة المقاسة صعفيرة جدا لا نستعمل الكيلومتر بل المليمتر أو الميكرون، وإذا كانت كبيرة جدا تستخدم السنة الضوئية وهي المسافة التي يسيرها الضوء بسرعة 3x10<sup>8</sup> متر / ثانية خلال عام كامل، كما يشتق من وحدة الطول وحدات أخرى مثل وحدة المساحة ووحدة الحجوم.

#### ثانیا : الکتلة : Mass

كتلة أى جسم هى كمية المادة الموجودة فيه، والأساس العيارى للكتلة هو الكيلوجرام، وهى كمية المادة الموجودة في إشابة من البلاتين %90 ، والإيريديوم %10 محفوظة في باريس، والكيلوجرام وحدة كبيرة بها 1000 جرام، ويعرف الجرام بأنه كمية المادة الموجودة

#### ني 1 سم من ماء نقى نى درجة حرارة 4 °م ،

#### : (Time) ثانتا : الزمن

تستخدم الحركة الدورانية للأرض حول نفسها كمقياس الزمن، ومن المعروف أن الدورة الكاملة تتم في زمن يوم كامل وهذا يقسم إلى 24 ساعة، وتقسم الساعة إلى 60 دقيقة، والدقيقة إلى 60 ثانية، وتؤخذ الثانية وحدة الزمن.

## النظام الدولي للقياس (SI):

توجد نظم قياس مختلفة في العالم منها النظام الفرنسي للوحدات c.g.s (السنتيمتر- جم - ثانية) وقد كان سائدا حتى وقت قريب

ويتبع النظام الإنجليزى وحدات قياسية أخرى هى القدم الطول ويساوى 12 بوصة، والبوصة تساوى 2.539 جرام، والثانية للكتلة وتساوى 453.6 جرام، والثانية للزمن.

ويتفق العلماء في الوقت الحاضر على استخدام النظام الدولي SI وهو مشتق من النظام الفرنسي ووحداته الأساسية هي المتر / كيلوجرام / ثانية، وذلك رغبة منهم في التوحيد القياسي في جميع أنحاء العالم.

#### : (Derived units) الوحداث المشتقة - ۲ / ۱

لكل كمية طبيعية وحدة مشتقة من الوحدات الأساسية السابقة، ولكي نعين الوحدات المشتقة يجب العودة إلى تعريف الكمية الطبيعية المراد تعيين وحدتها ، السرعة مثلا هى المعدل الزمنى الذي يقطع به الجسم المتحرك المسافات، وتكون وحدة السرعة بذلك متر / ثانية ، أما العجلة فهي معدل تغير السرعة بالنسبة للزمن وتكون وحدتها هي متر / ث

يطلق على وحدة القوة في النظام الدولي SI النيوتن وهي القوة التي تسبب عجلة

تسارع قدرها متر / ث لكتلة كيلوجرام واحد، والداين هو وحدة القوة في نظام سمجم. ث (c.g.s) والعلاقة العددية بينهما

وحدة الطاقة أو الشغل في نظام SI هو الجول وهو الشغل المبنول عندما تتحرك قوة قدرها 1 نيوتن مسافة متر واحد في اتجاه تأثيرها وتسمى هذه الوحدة في نظام c.g.s

$$10^7 = 10^7$$
 ادج

L عند تعيين وحدات أى كمية طبيعية بدلالة الوحدات الأساسية سوف يرمز لها بالرمز للطول ، M للكتلة ، T للزمن ، وعلى ذلك تكون وحدات الطاقة مثلا M وهكذا ، ويبين الجدول (۱-۱) أسماء ورموز بعض الوحدات الأساسية والمشتقة في النظام الدولى M ، كما يبين الجدول M (۱-۲) معادلات الأبعاد لبعض الكميات الفيزيائية والميكانيكية المهمة .

جدول (۱-۱)

الرمـــز	الوحدة	الكميسية	الرمــــز	الوحـــدة	الكميــــة
V	فوات Volt	الجهد الكهربى	m	متر Meter	الطـــول
F	فاراد	السعةالكهربية	Kg	كيلوجرام	الكتلـــة
	Farad			Kilogram	
$\Omega$	أهم Ohm	المقاسة الكهربية	s	الثانية second	الزمـــن
Wb	وبر Weber	الفيض المغناطيسي	Α	أمبير Ampere	التيار الكهربى
		كثافة الفيض			درجة الحرارة
Т	تسلا	المغناطيسي	K	كلفن	المطلقسة
İ	Tesla			Kelvin	
H	هنري	معامل ألحث	cd	كانديلا	شدة النصبوع
	Henry	,		Candella	
rad	رادیان Radian	زاوية مستوية	Hz	میرتز Hertz.	التردد
Sr	ستريديان	زاويةمجسمة	N	نيوټ <i>ن</i>	القـــوة
	Steradian			Newton	
l m	ليومن	الفيض الضوئي	Pa	باسكال	الضغط(الإجهاد)
	Lumen			Pascal	
l x	لکس Lux	الاستضواء			الطاقة (الشغل)
			J	چول	- كمية الحرارة
	,			Joule	
			w	واط Watt	القدرة
			С	كولوم	كميةالكهرباء
				Coulomb	

جدول (۱-۲)

المعادلة البعدية	الكميـــة	المعادلة البعدية	الكمية
T-1	السرعة الزاوية	L <sup>2</sup>	المساحة
MLT-1	كميةالحركة	$L^3$	الحجم
T-2	العجلةالزاوية	ML <sup>-3</sup>	الكثافة
$ML^2T^{-2}$	الازدواج أو عزم القوة	LT <sup>-1</sup>	السرعة الخطية
MΓ <sup>-2</sup>	التوتر السطحي	LT <sup>-2</sup>	العجلة الخطية
ML-1T-1	اللزوجة	MLT <sup>-2</sup>	القوة
MIL -1 T -2	الإجهاد	$ML^{-1}T^{-2}$	الضغط
	الانفعال	$ML^2T^{-2}$	الطاقة (الشغل)
ML <sup>-1</sup> T <sup>-2</sup>	معامل المرونة	$ML^2T^{-3}$	القدرة
$M^{-1}L^3T^{-2}$	ثابت الجاذبية الأرضية	T-1	التردد

# : (Theory of dimensions) الأبعاد وتطبيقاتها - ٣ / ١

تنص نظرية الأبعاد على وجوب التجانس من ناحية الأبعاد لكل طرف من أطراف المعادلات الرياضية ، وتكمن أهمية ذلك فيما يلى :

- ١ يمكننا التحقق من صحة القوانين الفيزيائية والميكانيكية .
  - ٢ استنباط بعض القوانين بسهولة .
- ٣ اشتقاق وحدات الثوابت التي تعتمد عليها العلاقات الرياضية .
  - ٤ التحويل من وحدات نظام معين إلى نظام آخر .

مثال (۱ - ۱) :

تحقق من أن تردد قطرة سائل كروية (0) تتذبذب حول شكل الاتزان يتوقف على التوتر السطحي ( $\sigma$ ) والكثافة ( $\rho$ ) ونصف قطر (r) ونقا للمعادلة .

$$v = K \sqrt{\sigma/\rho r^3}$$

حیث K ثابت عندی .

الحسل:

توجد وحدات كل طرف في المعادلة لنرى إن كانت المعادلة متجانسة بعديا .

$$\left(M\Gamma^{-2}\right)^{\frac{1}{2}}$$
  $\left(ML^{-3}\right)^{-\frac{1}{2}}$   $L^{-\frac{3}{2}}$  وحدات الطرف الأيمن  $\Gamma^{-1}$ 

أى أن وحدات طرقى المعادلة واحدة، إذن فهي متجانسة بعدياً، إذن فهي صحيحة.

مثال (۱ - ۲) :

أرجد العلاقة بين سرعة الأمواج الطولية والعوامل المؤثرة عليها؟

الحل :

نبدأ أولا بتحديد الفوامل المختلفة التي قد يكون لها تأثير على سرعة الأمواج مثل مرونة الوسط الناقل للأمواج (E) وكثافته (ρ).

نفرض أن سرعة الأمواج (u) تتوقف على كل من ρ, E وفقا لقانون أسى، فتكون المادلة البعدية هي:

 $v = K(E)^{\alpha} \cdot (\rho)^{\beta}$ 

- عدى لا أبعاد له ، eta ثوابت وتكون المعادلة البعدية K

 $(LT^{-1}) = (ML^{-1}T^{-2})^{\alpha} (ML^{-3})^{\beta}$ 

وبمساواة قوى الوحدات المتماثلة في طرفي المعادلة تحصيل على :

 $\alpha + \beta = 0$  : M بالنسبة للكتلة

 $-\alpha$  -  $3\beta$  = 1 : L بالنسبة للطول

بالنسبة للزمن T : 1 = -2 α

 $\alpha = -\beta = \frac{1}{2}$  : if i.e.

وتكون بذلك العلاقة المطلوبة

$$v = K \sqrt{E/\rho}$$

ويمكن تعيين الثابت K إما بالتجربة أو بالتحليل الرياضي ، وقيمته في هذا المثال

K = 1 تساوى الوحدة

وتكون سرعة الأمواج في الوسط هي

مثال (۱ – ۳) :

أوجد زمن ذبذبة بندول بسيط بدلالة المتغيرات المؤثرة عليها ؟

الحسل:

العوامل التي نتوقع أن يكون لها تأثير على زمن النبنبة T هي الطول  $\ell$  ، عجلة الجاذبية g ، كتلة كرة البندول m

لذلك نفرض أن العلاقة تتبع قانون أسى كما يلى :

$$T = K(m)^{\alpha} \cdot (i)^{\beta} \cdot (g)^{\gamma}$$

وتكون المعادلة البعدية هي :

$$(T) = (M)^{\alpha} (L)^{\beta} (LT^{-2})^{\gamma}$$

وبمساواة قوى الوحدات المتماثلة في طرفي المعادلة نجد أن:

$$\alpha = 0$$

$$\beta + \gamma = 0$$
 
$$1 = -2\gamma$$
 
$$\beta = 1/2 \; , \quad \gamma = -1/2 \; , \quad \alpha = 0 \; :$$
 أي أن المعادلة المطلوبة هي : 
$$T = K \; \sqrt{\ell/g}$$
 ويلاحظ اختفاء أثر كتلة البندول إذ لاتأثير لها على زمن الذبذبة ، ويمكن إثبات أن

وورعت الدين  $\pi$  وومعن إبات  $K=2\pi$  وتصبح زمن الذبذبة  $K=2\pi$ 

 $T = 2 \pi \sqrt{l/g}$ 

مثال ( ۱ - ٤ )

إذا علم أن معادلة الحركة التوافقية البسيطة تعطى بالمعادلة :

 $x = A \sin \omega t$ 

حيث x هي الإزاحة ، ω السرعة الزاوية ، t الزمن .

استخدم التحليل بالأبعاد لإيجاد وحدات الثابت A في المعادلة ؟

الحسل:

بالتعبير عن الوحدات المختلفة في طرفي المعادلة نجد أن:

 $(L) = A \sin (T^{-1}) (T)$ 

ويلاحظ هنا أن الثابت A مضروب في كمية لا وحدات لها ، وعلى ذلك تكون وحدات الثابت A هي نفس وحدات الإزاحة (L)

مثال (۱ – ۰) :

إذا علم أن قيمة الضغط الجوى بالوحدات الفرنسية هو 1.013 x 1.013 داين / سم فما هي قيمته بالوحدات الإنجليزية ؟

( اباند = 453.6 جرام، اقدم= 30.48 سم)

الحل :

المعادلة البعدية للضغط هي ( $T^{-2}$   $T^{-1}$ ) ويضرب قيمة الضغط الجوى في أبعاد النظام الغرنسي ومساواته بالمثل بالنظام الإنجليزي نجد أن :

$$(M_2 L_2^{-1} T_2^{-2}) K = (M_1 L_1^{-1} T_1^{-2}) 1.013 \times 10^6$$

. حيث  $\mathbf{M}_1$  ,  $\mathbf{L}_2$  , الجرام والسنتيمتر على الترتيب م  $\mathbf{M}_1$  ,  $\mathbf{L}_1$  بالباوند والقدم

للما نفس الوحدات وهي الثانية ، K تمثل قيمة الضغط الجوى مقدرًا بالوحدات الإنجليزية ، وحيث إن

$$(L_1) 30.48 = (L_2)$$
  
 $(M_1) 453.6 = (M_2)$ 

وبالتعويض في المعادلة السابقة نحصل على :

$$\frac{(M_1 L_2)}{(M_2 L_1)} 1.013 \times 10^6 = K$$

آی آن  $10^4$  K =  $6.8 \times 10^4$  باوندال / قدم ۲ وهذه هی قیمة ۱ ضغط جوی بالداین / سم۲

# تمارين على الفصل الأول

- اوجد الضغط داخل فقاعة صابون علمًا بأنه يتوقف على كل من التوتر السطحى ٥ ونصف قطر الفقاعة ٢ و
- R وعلى R وعلى الشمس R وعلى بعده عن الشمس R وعلى حول الشمس R وعلى بعده عن الشمس R وعلى كتلة الشمس R وثابت نيوتن للجاذبية R
- T استنتج تردد وتر صونومتر T بمعلومیة طوله T وقوة الشد الواقع علیه T وکتلة السنتیمتر الطولی منه T
  - ٤ تحقق من صحة معادلة بواسيى التي تمثل سريان انسيابي منتظم خلال أنبوبة

$$v = \frac{\pi}{8} \frac{r^4}{n} \frac{p}{\ell}$$

حيث v هي سرعة تدفق السائل ، r نصف قطر الأنبوبة ، P فرق الضغط بين طرفي الأنبوبة ، ك طول الأنبوبة ، ب معامل لزوجة السائل ؟

ه - باستخدام نظرية الأبعاد تحقق من صحة المعادلة - باستخدام نظرية الأبعاد المعادلة - باستخدام نظرية - باستخدام نظرية المعادلة - باستخدام نظرية - باستخدام نظرية - باستخدام - باستخد

$$pV = \frac{1}{3} M v^2$$

حيث V , P هما ضغط وحجم غاز وزنه الجزيئي M ومتوسط سرعة جزيئاته V

استخدم نظرية الأبعاد التحقق  $ML^{-1}$   $T^{-2}$  استخدم نظرية الأبعاد التحقق من صحة المعادلة

$$T = \frac{\pi n r^4}{2\ell} \theta$$

n حيث T هو عزم الازدواج اللازم للى سلك طوله  $\lambda$  ونصف قطره r ومعامل صلابته t خلال زاوية قدرها  $\theta$  ؟

٧ - باستخدام نظرية الأبعاد أوجد العلاقة بين المسافة المقطوعة بواسطة جسم ساقط من

سكون ، وبين عجلة الجاذبية الأرضية وزمن السقوط ؟

- أوجد العلاقة التي تربط بين سرعة الموجة المستعرضة التي تنتج عن وتر رفيع منتظم
   السمك ، وبين كتلة وحدة الأطول لهذا السلك ومقدار الشد فيه ؟
- أوجد سرعة كرة صلب ساقطة داخل سائل في مجال جذب الأرض بدلالة نصف قطرها ، ولزوجة السائل ومقاومته لهذه الحركة باستخدام الأبعاد ؟
  - ١٠ بمعلومية قانون كبلر للكواكب

$$T^2 = \frac{4 \pi^2}{m G} r^3$$

حيث T الزمن الدوري للكواكب.

. يعد الكوكب عن الشمس  ${\bf r}$  بعد الكوكب عن الشمس

G ثابت الجاذبية العام .

أبجد وحدات الثابت G

- ١١ استنبط سرعة الأمواج الكهر مغناطيسية بدلالة طول الموجة والتردد؟
- ۱۲ أوجد قيمة الإجهاد الواقع على جسم بالوحدات الإنجليزية علما بأن  $\frac{1}{2}$  الفرنسية هي 3.2  $10^5$  داين  $\frac{1}{2}$  سم٢ .
- ١٣ إذا علم أن جسماً متحركاً يحتاج إلى 12 چول ليتم تحركه ، أوجد قيمة هذا الشغل
   بالوحدات الإنجليزية ؟
  - ١٤ أوجد بالوحدات الإنجليزية المطلقة مقدار 256 واط هي قدرة جهاز حراري .

# الفصل الثانى الحركة الخطية والحركة الدورانية Linear motion and rotational motion

Uniform linear motion : الحركة الخطية المنتظمة : - ١ / ٢

حركة الأجسام في الكون نسبية ولاتوجد حركة مطلقة ، إذ ثبت عدم وجود مركز ثابت في الكون تتحرك الأجسام نسبة إليه ، وأبسط أنواع الحركة هي الحركة الخطية المنتظمة ، وفيها يقطع الجسم المتحرك مسافات متساوية في أزمنة متساوية ، وتعرف سرعته بأنها المدل الزمني لقطع المسافة أي أن

$$v = \frac{dx}{dt}$$
 (2-1)

أما إذا لم تكن سرعة الجسم ثابتة مقدارًا واتجاهًا فإن معدل السرعة يتغير بالنسبة للزمن ويسمى بالمجلة a

$$a = \frac{dv}{dx} = \frac{d^2x}{dt^2}$$
 (2-2)

وتكون العجلة منتظمة عندما يكون التغير في سرعة الجسم في الثانية ثابتا ، فإذا بدأ جسم في مثل هذه الحركة من السكون فإن سرعته بعد زمن 1 تصبح

$$v = a t (2-3)$$

وتكون السرعة المتوسطة للحركة في هذه الفترة الزمنية هي  ${1\over 2}$  ، وبذلك تكون  ${1\over 2}$  a  $t^2$  هي هذا الزمن t هي هذا الزمن t هي المسافة المقطوعة في هذا الزمن t

البتدائية تكون سرعته بعد زمن t مي سرعة الجسم الابتدائية مي سرعته بعد زمن البتدائية و  ${\rm v}_{\rm O}$ 

$$v = v_0 + a t ag{2-4}$$

وتكون السرعة المتوسطة للجسم هي :

$$\frac{1}{2}$$
 (v<sub>0</sub> + v<sub>0</sub> + at)

$$v = v_0 + \frac{1}{2}$$
 at

وتكون الإزاحة في هذه الحالة

$$x = v_0 t + \frac{1}{2} a t^2$$
(2-5)

ويتربيع المعادلة (2-4) والتعويض في المعادلة (2-6) نحصل على  $v^2 = v_0^2 + 2 a x$  (2-6)

وتحدد القوانين السابقة العلاقة بين الإزاحة والسرعة والعجلة في حالة الحركة الخطية

# : ( Newton's laws of motion ) حَوانين نيوتن للحركة - ٢/٢

وضع نيوتن Newton أساس علم الميكانيكا على ثلاثة قوانين حركة هي :

- ١ يظل الجسم الساكن في حالة السكون مالم تؤثر عليه قوة تغير من حالته ، كما يستمر الجسم المتحرك بسرعة منتظمة في خط مستقيم على حركته مالم تؤثر عليه قوى خارجية ، ويوضع هذا القانون خاصية القصور الذاتي Inertia للأجسام حيث يقاوم الجسم الساكن أي تغير في حالة سكونه ، كما يقاوم الجسم المتحرك حركة منتظمة في خط مستقيم أي تغير في حالة حركته .
- ٢ يتناسب معدل التغير في كمية حركة جسم ما مع القوة التي تؤثر عليه ، ويكون هذا التأثير دوما في اتجاه القوة المؤثرة ، فقد وجد نيوتن أنه عندما تتغير حالة الجسم عن السكون أو الحركة المنتظمة تحدث عجلة تسارع a يكون اتجاهها هو نفس اتجاه القوة المؤثرة ، وأن النسبة بين القوة المؤثرة والعجلة تكون دائما ثابتة للجسم الواحد وتساوى كمية المادة بداخله أي كتلته m

فإذا قرض أن سرعة الجسم تتغير من  $v_1$  إلى  $v_2$  خلال زمن t من تأثير القوة فإن الفحلة

$$a = \frac{v_2 - v_1}{t} \tag{2-7}$$

وبتكون القوة F هي

$$F = m \frac{(v_2 - v_1)}{r}$$
 (2-8)

أي أن :

$$F t = m v_2 - m v_1$$
 (2-9)

ولما كان حاصل ضرب القوة x الزمن يساوى دفع القوة أمكننا كتابة القانون الثاني على الصورة التالية :

" التغير في كمية حركة جسم يساوي دفع القوة المؤثرة والمسببة لهذا التغير "

٣ - لكل فعل رد فعل مساوى له في المقدار ومضاد له في الاتجاه .

أى أنه إذا أثر جسم بقوة ما على جسم آخر فإن الجسم الثاني يؤثر بقوة مساوية في المقدار ومضادة في الاتجاء للقوة الأولى .

ويؤكد هذا القانون عدم وجود قوة مفردة إذ لابد أن يصاحب كل فعل رد فعل .

#### تصاریف :

#### كمية التحرك :

هى هاصل ضرب كتلة الجسم فى سرعته ، ويتطبيق قانون نيوتن الثانى نجد أن القوة F

$$F = \frac{mv_2 - mv_1}{t} = \frac{dv}{dt} = m a$$
 (2-10)

أى أن: القوة تساوى الكتلة مضروبة في العجلة وتقدر بالنيوتن.

#### : Work الشغل

إذا أثرت قوة F على جسم وأزاحته مسافة x فإن القوة تكون قد بذلت شغلاً قدره حاصل ضرب القوة في المسافة أي أن :

$$W = F x (2-11)$$

وحدة الشغل هي الچول في نظام (SI) والأرج في نظام (c.g.s.) وتوجد وحدة عملية

صغيرة الشغل هي الإلكترون فولط وتساوى 1.6 × 10 جول ، وتستخدم عادة في الفيزياء الذرية.

#### : Power القدرة

تعرف قدرة الآلة بمعدل بذل الشغل ووحدتها چول لكل ثانية وتسمى الواط ، وتوجد وحدة شائعة للقدرة هي قدرة الحصان وتساوى 746 واط .

#### طاقة الحركة:

كل جسم يحتوى طاقة يستطيع بذل الشغل ، فإذا فرضنا جسمًا يتحرك بسرعة ابتدائية v وأننا أثرنا عليه بقوة F تعمل على إيقافه بعد أن يقطع مسافة x فإن الشغل الذي بذلته القرة هو:

وهذا يساوى طاقة حركة الجسم الابتدائية .

#### طاقة الموضع:

عندما يوجد جسم في مجال قوة مركزية جاذبة فإنه يكتسب بفضل موقعه طاقة تسمى طاقة الموضع ، فمثلا عند سقوط جسم كتلته m مسافة x تحت تأثير الجاذبية الأرضية يكون الشغل المبنول في السقوط هو mgx حيث g هي عجلة الجاذبية الأرضية .

 $rac{1}{2} \, m \, v^2$  وتتحول بالسقوط هذه الطاقة إلى طاقة حركة

#### قانون بقاء الطاقة:

ينص القانون على أنه داخل أية مجموعة معزولة يظل مجموع الطاقات ثابتاً حتى ولو تحول أى نوع منها إلى نوع آخر ، ويجدر بالذكر هنا أن كتلة الجسم وهى كمية المادة بداخله ماهى سوى نوع من الطاقة المجمدة والتى يمكن تحريرها بطرق التفاعل النووى، وقد أثبت إينشتين أن الطاقة المتحررة عن إفناء كتلة من المادة قدرها m هى :

$$E = m c^2$$
 (2-13)

(حيث c هي سرعة الضوء) .

ويمكن بالحساب البسيط أن نرى أن إفناء مايعادل الجرام الواحد من المادة ينتج طاقة قدرها 10<sup>13</sup> x9 چول تقريبا ، وهذه الطاقة الهائلة هى التى تحدث التأثير التدميرى العنيف للانفجارات النووية .

#### ٢/٣-التصادم المرن:

ترتد الأجسام المتصادمة بسبب وجود خاصية المرونة في كل منها ، وقد وجد نيوتن أنه عندما يتصادم جسمان تصادماً مباشراً يكون التغير في السرعة بعد التصادم هو نسبة ثابتة من التغير في السرعة قبل التصادم ، ولكن في عكس الاتجاه .

إذا فرضنا أن جسمين متصادمين كتلتيهما  $m_1$  من  $m_2$  ،  $m_1$  على الترتيب يتحركان بسرعتين ابتدائيتين  $v_2$  ،  $v_1$  ،  $v_2$  ، في نفس الاتجاه ، عند تصادمهما تكون القوة التي يؤثر بها الجسم الأول على الثاني مساوية في المقدار ومضادة في الاتجاه للقوة التي يؤثر بها الجسم الأالى على الأول خلال زمن التصادم ، أي أن دفع الجسم الأول للثاني يساوي دفع الثاني للأول ، وحسب قانون نيوتن الثاني ( المعادلة  $v_2$ ) لا يحدث أي تغير في كمية التحرك قبل وبعد التصادم ، ويعرف هذا بقانون بقاء كمية التحرك ، ويمكن التحقق من صحة هذا القانون باستخدام الميزان القذفي .

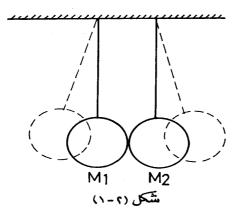
#### : (Coefficient of restitution ): معامل الارتداد

. ( ۱ – ۲ ) معلقتين بخيطين كما مبين بالشكل  $\mathbf{m}_2$  ،  $\mathbf{m}_1$  معلقتين بخيطين كما

نفرض أن الكرتين أزيحتا عن وضع الاتزان ثم تركتا لتسقطا ، وأن سرعتيهما قبل

وبعد لحظة التصادم مباشرة كانتا :  $(v_1^{\lambda},\ v_2^{\lambda})\ ,\ (v_1^{\lambda},v_2^{\lambda})$  عـلـى الترتيب .

إذا كان التصادم في اتجاه العمود المشترك عند نقطة التصادم ، كان خارج قسمة السرعة النسبية بعد التصادم على السرعة النسبية قبل التصادم مقدارًا ثابتًا يطلق عليه معامل الارتداد (e) ونحصل بذلك على المعادلة .



$$e = -\frac{v_1^{1} - v_2^{1}}{v_1 - v_2}$$
 (2-14)

وبتطبيق قانون بقاء كمية التحرك على المجموعة باعتبارها معزولة فإن

$$m_1 v_1 + m_2 v_2 = m_1 v_1^{\prime} + m_2 v_2^{\prime}$$
 (2-15)

وبحل المعادلتين السابقتين نحصل على سرعة الارتداد لكل من الكرتين كما يأتى :

$$v_1^{\prime} = \frac{m_1 v_1 + m_2 v_2}{m_1 + m_2} + e \frac{m_2}{m_1 + m_2} (v_2 - v_1)$$
 (2-16)

$$v_2^{\setminus} = \frac{m_1 v_1 + m_2 v_2}{m_1 + m_2} - e \frac{m_1}{m_1 + m_2} (v_2 - v_1)$$
 (2-17)

وتكون بذلك معادلة طاقة الحركة قبل وبعد التصادم هي:

$$\frac{1}{2} m_1 v_1^{\vee 2} + \frac{1}{2} m_2 v_2^{\vee 2}$$
 (2-18)

$$= \frac{1}{2} m_1 v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 - \frac{1}{2} (1 - e^2) \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} (v_2 - v_1)^2$$

أى أنه يحدث نقص في طاقة الحركة نتيجة التصادم غير المرن. قيمته:

$$\frac{1}{2} \left( 1 - e^2 \right) \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} \left( v_2 - v_1 \right)^2$$

وواضح أنه إذا كان معامل الارتداد e=1 لايحدث أى نقص فى طاقة الحركة ويسمى التصادم فى هذه الحالة تام المرونة ، ولما كان هذا المعامل أقل من الواحد الصحيح لجميع المواد لذلك ينتج دائما عن التصادم فقدان للطاقة يظهر على شكل طاقة حرارية .

#### مثال (۲ - ۱) :

رصاصة كتلتها 2 جم تسير بسرعة 2820 متر / ثانية تصدم كتلة خشبية معلقة بخيط خفيف، أوجد السرعة التي تكتسبها كتلة الخشب علما بأن كتلتها 280 جراما، وأن الرصاصة استقرت بداخلها ؟

#### المسل :

كمية الحركة قبل التصادم = كمية الحركة بعد التصادم.

السرعة الابتدائية لكتلة الخشب v<sub>1</sub> تساوى صفرًا ، كما أن السرعة النهائية للرصاصة تصير نفس السرعة النهائية لكتلة الخشب حيث إنهما أصبحا جسمًا واحدًا .

كتلة الرصياصية m وكتلة الخشب M.

$$mv_1 + mv_2 = mv_1^{\setminus} + Mv_2^{\setminus}$$
 $v_2 = 0$  ,  $v_1^{\setminus} = v_2^{\setminus}$  :  $v_2^{\setminus} = \frac{m}{M+m} v_1$ 
 $v_2 = \frac{2}{280+2} \times 2820$ 
 $v_3 = 20 \text{ m/s}$ 

#### : (۲ — ۲) الله

كرتان كتلتاهما 50 ، 20 جم تقتربان من بعضهما بسرعتين : 20 ، 50 سم / ث على الترتيب ، فإذا كان معامل الارتداد لهما 0.4 أوجد سرعتيهما بعد التصادم ع

#### المسل :

وبحل المعادلتين نجد أن:

$$v_1^{\setminus} = -8 \text{ cm/s}$$
  
 $v_2^{\setminus} = +20 \text{ cm/s}$ 

 $v_2^{\setminus} - v_1^{\setminus} = -0.4 \times (-70)$ 

أى: تتحرك الكرتان في اتجاهين متعاكسين بعد التصادم وتكون سرعة الكرة

الكبيرة 8 سم/ ثوسرعة الصغيرة 20 سم/ث.

## ٢/ ٤- الحركة الدورانية والقصور الذاتي

: (Rotatianal motion and inertia)

عندما يتحرك جسم ما حول محور لا ينتج عن ذلك إزاحة انتقالية للجسم ككل ، واكن تكون الإزاحة دورانية وتقاس بالزاوية التي دارها الجسم ، وتعرف سرعة الجسم الدورانية () بأنها معدل تغير الإزاحة الزاوية بالنسبة للزمن ، أي أن :

$$\omega = \frac{d\theta}{dt} = \frac{2\pi}{T}$$
 (2-19)

(حيث T زمن الدورة الكاملة).

وإذا كانت F هي القوة المحدثة للحركة الدورانية فإن حاصل ضبرب القوة في المسافة العمودية بين اتجاه تأثيرها والمحود يسمى بعزم القوة حول المحود M ويبين هذا العزم مدى تأثير القوة في إحداث دوران للجسم ، والمعروف أن الازدواج يتركب من قوتين متساويتين مقدارًا ومتضادتين اتجاهاً ولكنهما لا يعملان على خط تأثير واحد .

# ٧/٥ - حركة نقطة مادية في دائرة

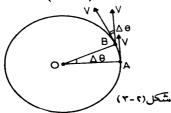
(Motion of a point in a circle )

اعتبر حركة نقطة مادية على محيط دائرة نصف قطرها r بسرعة منتظمة v يكون اتجاه السرعة دائما في اتجاه الماس للدائرة ، إذا انتقلت النقطة من A إلى B في زمن  $\Delta$  في نوي قوس الدائرة  $\Delta$  عند مركز الدائرة D شكل (V-V) .

السرعة الزاوية للحركة  $\omega$  هي :

$$\omega = \frac{\Delta \theta}{\Delta t}$$

وإذا كانت الفترة الزمنية Δ t صغيرة جداً تصبح @ هي السرعة الزاوية اللحظية للنقطة



المتحركة.

وإذا كانت T هي الزمن الدوري فإن :

$$\omega = \frac{2\pi}{T} = 2\pi n$$

حيث n هو عدد الدورات في الثانية الواحدة ويساوي مقلوب الزمن الدوري ويكون

$$v = \frac{2 \pi r}{T} \tag{2-21}$$

#### : ( Centrifugal force ) القوة الطاردة المركزية

بالرغم من أن سرعة النقطة المتحركة على الدائرة ثابتة ، إلا أن اتجاهها يتغير باستمرار ويتبع ذلك حدوث عجلة ، ولإيجاد هذه العجلة نوجد معدلى التغير في مركبات السرعة في اتجاه الماس للحركة ، وفي اتجام نصف القطر عندما تنتقل النقطة من A إلى B شكل (Y-Y).

نفرض أن انتقال النقطة من A إلى  $f{B}$  يتم في زمن dt ويكون نصف القطر  $f{OA}$  قطع زاوية صغيرة  $f{d} f{d}$  .

العجلة هي معدل تغير السرعة بالنسبة للزمن .

 $(v-v\cos d\ \theta\ )$  يساري (t التغير في السرعة في اتجاه الماس بعد الزمن

 $cos d\theta = 1$  مىغىرة غإن  $d\theta$ 

التغير في السرعة في اتجاه المماس = صفر

التغير في السرعة في اتجاه نصف القطر بعد الزمن dt يساوي :

حيث sin dθ = dθ والإشارة السالبة تعنى أن التغير في اتجاه نصف القطر الداخل ناحية المركز 0

- $v \omega = v \frac{d\theta}{dt} = i \lambda \lambda t$  .. I laجلة في اتجاء المركز  $v = r \omega$
- ن العجلة في اتجاه نصف القطر للداخل =

$$\frac{\mathbf{v}^2}{\mathbf{r}} = \mathbf{r} \, \mathbf{\omega}^2 \tag{2-22}$$

وإذا كانت كتلة النقطة المتحركة m فإن القوة المركزية الناشئة عن دورانها في دائرة هي  $m\,v^2/r$  أو  $m\,v^2/r$  ويتجه نصو المركز ، ويكون السبب في ظهورهذه القوة المركزية هو نفس العامل المسبب للحركة الدائرية للجسم .

ولما كان لكل فعل رد فعل مساوى له في المقدار ومضاد في الاتجاه، ينتج لذلك قوة طاردة مركزية عكس اتجاه القوة الأولى ، وذلك لحفظ الاتزان الحركى . ومثال ذلك حركة المقلاع ، وهو جسم مربوط في خيط إذا أدير دورانيا يؤثر الخيط بقوة على الجسم وتكون في اتجاه الخيط ناحية المركز ، بينما يعمل الجسم على مقاومة هذه القوة المركزية بقوة طاردة تساويها ، ولذلك نجد أنه عندما يترك طرف الخيط حرًا من اليد التي تمسكه أثناء الحركة يندفع الجسم بعيدًا عن المركز الجاذب بسبب تأثير تلك القوة الطاردة .

# حركة البندول المخروطي ( Conical Pendulum ) :

اعتبر كتلة m مثبتة في طرف خيط طوله / مثبت من طرفه الآخر في 0 نصصل على حركة بندول مخروطي إذا تحركت الكتلة m دائريا في مستوى أفقى بسرعة زاوية منتظمة  $\omega$  . زاوية الحركة heta هي الزاوية التي يعملها الخيط مع الرأسي . ( شكل ٢ - ٤ ) .

إذا كانت r هي نصف قطر الدائرة الأفقية التي تتحرك عليها الكتلة m تكون القوة الجاذبة المركزية  $m\,v^2/r$  حيث  $v=r\,\omega$  حيث  $m\,v^2/r$  الجاذبة المركزية الشد P في الخيط في الاتجاه الأفقى ، أي أن :

$$P \sin \theta = m v^2 / r \qquad (2-23)$$

كما أن مركبة الشد في الاتجاه الرأسي تساوى ثقل

الجسم إلى أسفل (2-24)

(2-25)

$$0$$
  $P\cos\theta = mg$  (2-24) وبقسمة المعادلتين  $\tan\theta = \frac{v^2}{rg}$  (2-25) وإذا كان الزمن الدورى هو  $T$  يكون  $v = \frac{2\pi r}{T} = \frac{2\pi i \sin\theta}{T}$ 

$$r = \frac{2 \pi r}{T} = \frac{2 \pi i \sin \theta}{T}$$

وبالتعويض في المعادلة (2-25)

$$\tan \theta = \frac{4 \pi^2 \ell^2 \sin^2 \theta}{T^2 r g}$$

$$cos θ = \frac{T^2 g}{4 \pi^2 \ell}$$

ويكون الزمن الدوري للبندول المخروطي :

$$T = 2\pi\sqrt{\frac{\cos\theta}{g}} = 2\pi\sqrt{\frac{h}{g}}$$
 (2-26)

حيث h هي المسافة من نقطة تعليق البندول إلى مركز دائرة الحركة الأفقية .

#### مثال (۲ - ۲) :

الكتلة المعلقة في خيط بندول مخروطي طوله متر هي 1 كيلو جرام  $\cdot$ 

0.6 أوجد الشد في الخيط وكذلك الزمن الدوري علما بأن نصف قطر دائرة الصركة

مترې

إذا كانت 
$$\theta$$
 هي زاوية الحركة المخروطية 
$$\cos\theta = \frac{4}{5} \quad ; \quad \sin\theta = \frac{3}{5}$$

ويكون الشد P هو :

$$P = \frac{mg}{\cos \theta} = 9.8 \times \frac{5}{4}$$
$$= 12.25 \quad \text{newton}$$

سرعة الحركة الأنقية ٧

$$V = \sqrt{\frac{p r \sin \theta}{M}} = 2.1 \text{ m/s}$$

السرعة الزاوية ω

$$\omega = v/r = \frac{2.1}{0.6} = 3.5$$

الزمن الدوري T

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = 1.8 \text{ s}$$

مثال (۲ ــ ٤) :

تتحرك كتلة 2 كيلو جرام على مستوى أفقى أملس على محيط دائرة نصف قطرها 3 أمتار، وبسرعة زاوية 30 دورة في الدقيقة ، فإذا كانت هذه الكتلة مثبتة بخيط لمركز الحركة أوجد الشد ؟

الملل :

$$T = 2 s$$
 ثانية  $2 = 2$  ثانية

السرعة الخطية للكتلة المتحركة

$$v = \frac{2 \pi r}{T} = \frac{6 \pi}{2} = 3 \pi$$

العجلة في اتجاه مركز الحركة

$$a = \frac{V^2}{r} = \frac{(3\pi)^2}{3} = 3\pi^2$$

الشد في الخيط يساوي الكتلة x العجلة

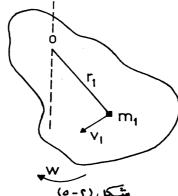
$$P = 2 \times 3 \pi^2 = 1.84$$

أى أن الشد يساوى 1.84 ثقل كيلو جرام ،

# ۲ / ۲ - عزم القصور الذاتي (Moment of inertia):

عند دوران جسم متماسك حول محور ثابت O فإن جميع نقط الجسم تتحرك بنفس السرعة الزاوية  $\omega$  ، وتتوقف طاقة الحركة الدورانية على  $\omega$  وعلى طريقة توزيع كتلة الجسم حول محور الدوران .

نفرض أن الجسم مكون من كتل صغيرة  $m_1$  ،  $m_2$  ،  $m_1$  ، .... تبعد عموديا عن محور البوران  $r_2$  ،  $r_2$  ،  $r_3$  ، ... على الترتيب . انظر الشكل (۲ – ه) .



$$\frac{1}{2} m_1 v_1^2 = m_1$$
 طاقة حركة الكتلة

وبالمثل طاقة حركة الكتلة m<sub>3</sub> ، m وتكون بذلك طاقة حركة الجسم كله

$$= \frac{1}{2} m_1 r_1^2 \omega^2 + \frac{1}{2} m_2 r_2^2 \omega^2 + ...$$

$$= \frac{1}{2} \omega^2 \sum m r^2$$

$$= \frac{1}{2} I \omega^2 \qquad (2-27)$$

والعلامة  $\Sigma$  تعبر عن مجموع أو تكامل  $\mathrm{mr}^2$  لجميع كتل الجسم.

يسمى  $\Sigma = 1$  بعزم القصور الذاتي للجسم حول محور الدوران ويمكن كتابته على

$$I = M R^2 ag{2-28}$$

حيث M الكتلة الكلية للجسم ، R هو نصف قطر القصور الذاتي .

# ٧/٧ عزم القوي على جسم متماسك

(Moment of inertia of a rigid body )

$$\begin{split} \text{III is a like of a like of the second substitution} &= & \text{Imperior} \\ m_1 &= & \text{Imperior} \\ \text$$

 $m_1 r_1^2 = \frac{dt^2}{dt^2}$  عزم هذه القوة حول محور الدوران

وپتجمیع مثل هذه العزوم لجمیع کتل الجسم مثل  $\, m_2 \, : \, m_2 \, : \, \dots$  نحصل علی العزم الکلی للقوی المؤثرة علی حرکة الجسم دورانیا ویساوی

$$(m_1 r_1^2 + m_2 r_2^2 + ....) \frac{d^2 \theta}{dt^2}$$

$$I \frac{d^2 \theta}{dt^2} = (2-29)$$

ولإيجاد كمية التحرك الزاوى تعتبر كمية تحرك الكتلة  $m_1$  وتساوى الكتلة x السرعة الخطية  $m_1$   $v_1$  وهذه تساوى  $m_1$   $v_2$  . عزم كمية التحرك حول المحور تساوى

ويسمى هذا العزم بكمية التحرك الزاوى للكتلة  $\, m_1 \,$  ويتجميع عزم كمية التحرك  $\, m_1 \, \, r_1^2 \, \, \omega \,$ لجميع الكتل المكونة للجسم نحصل على كمية التحرك الزاوى للجسم كله ويساوى

$$(m_1 r_1^2 + m_2 r_2^2 + ...) \omega = I \omega$$
 (2-30)

وينطبق قانون بقاء كمية التحرك الزاوى على الأجسام المتحركة دورانيا تماما كما ينطبق قانون بقاء كمية التحرك الخطى على الأجسام في حالة الحركة الخطية.

# : عزم القصور لقضيب منتظم حول محور يمر بمنتصفه $-\Lambda/\Upsilon$

نقسم القضيب إلي أجزاء صغيرة ، كما في الشكل (٢ - ٢) ولتكن مثل dx التي تبعد مسافة x عن مركز الإحداثيات o عند منتصف القضيب.

وتكون كتلة العنصر  $\, dx$  هي  $\, dx$  وتكون كتلة العنصر  $\, dx$   $\, dx$ 

وبتجميع العزم لكل أجزاء القضيب نحصل على عزم القصور I حيث:

$$I = 2 \int_{0}^{L/2} \frac{M}{L} x^{2} dx$$

$$\therefore I = \frac{ML^{2}}{12}$$
(2-31)

# ٩/٢ عزم القصور الذاتي لحلقة حول مركزها:

نقسم الحلقة إلى كتل صغيرة  $\, m_2 \, , \, m_1 \, , \, \dots$  تبعد كل منها مسافة  $\, r \,$  عن الحلقة (شکل ۲ – ۷)

عزم القصور الذاتي للحلقة حول المركز

$$I = m_1 r^2 + m_2 r^2 + ...$$
  
=  $r^2 \sum (m_1 + m_2 + ....)$   
=  $M r^2$ 

حيث M مي كتلة الحلقة

# ۱۰/۲ عزم القصور الذاتي لقرص حول محور عمودي يمر بمركزه:

نقرض أن القرص عبارة عن مجموعة حلقات داخل بعضها ، اعتبر حلقة نصف قطرها x وسمكها x كما في الشكل (x-x) .

 $2\pi \times dx$  مساحة الحلقة



شکل(۱-۸)

 $\frac{M}{\pi \ r^2}$  إذا كانت كتلة القرص M ونصف قطره r تكون كثافته السطحية

 $2 \pi \times dx \frac{M}{\pi r^2} = كتاة الحلقة$ 

عزم القصور للحلقة حول مركزها = كتلتها × مربع نصف قطرها

$$\therefore I = 2 \pi x dx \frac{M}{\pi r^2} x^2$$

وبإجراء التكامل على جميع الحلقات ابتداء من x = r إلى x = r نحصل على عزم القصور للقرص حول محوره

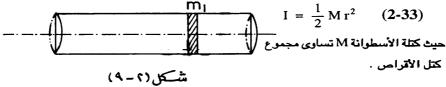
$$I = \int_{0}^{r} 2 \frac{M}{r^{2}} x^{3} dx$$
$$= \frac{2M}{r^{2}} \frac{r^{4}}{4}$$

$$= \frac{M r^2}{2} (2-32)$$

# ٢ / ١١ - عزم القصور الذاتي لاسطوانة حول محورها :

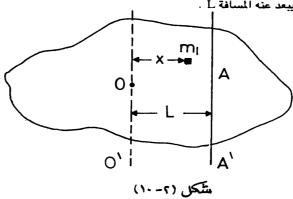
يمكن اعتبار الأسطوانة مجموعة أقراص ويكون عزم القصور لكل قرص مساويا يمكن اعتبار الأسطوانة ، ويتجميع عزوم الأقراص  $\frac{1}{2}$   $m_1$   $r^2$ 

المتشابهة حول المحور يكون عزم القصور للأسطوانة (شكل ٢ - ٩)



# ٢/ ١٧ - قانون المحاور المتوازية لعزم القصور:

نفرض جسما مركز ثقله عند O ونفرض أن عزم القصور الذاتي للجسم حول المحور  $I_{\Lambda}$  ) هو  $I_{\Lambda}$  الذي  $I_{\Lambda}$  ) هو  $I_{\Lambda}$  ) هو  $I_{\Lambda}$  الذي يوازي ' $I_{\Lambda}$  ) هو عزم القصور الذاتي حول المحور ' $I_{\Lambda}$  الذي يوازي ' $I_{\Lambda}$  )



نعتبركتلة صغيرة  $m_1$  تبعد عن  $OO_1$  مسافة x يكون عزم القصور الذاتي لها حول  $m_1 \; (L-x)^2 \; \mbox{ AA'}$ 

عزم القصور الذاتي للجسم كله حول 'AA هو :

$$I_{\Lambda} = \sum m_1 (L - x)^2$$
  
=  $\sum m_1 L^2 + \sum m_1 x^2 - 2 \sum m_1 Lx$ 

. الكتلة الكية الجسم  $\Sigma m_1 \; L^2 \; = \; M L^2$  الكتلة الكية الجسم

 $I_{O} = \sum m_{1} x^{2}$  هو OO' کذلك عزم القصور الذاتى حول

أما الحد  $\Sigma \, m_1 \, x$  فيساوى صغرا حيث إنها مجموع العزوم حول مركز الثقل وهذا يتلاشى إذ أن وزن الجسم يمر بمركز الثقل .

$$I_A = I_O + ML^2 \tag{2-34}$$

وهذا يعنى أنه عند إيجاد عزم القصور الذاتي حول محور يوازي المحور الأصلي يضاف المقدار  $^2$   $^2$   $^2$  هو البعد بين المحورين .

#### مثال (۲ — ه) :

$$I_O = \frac{ML^2}{12}$$
 again and aircone

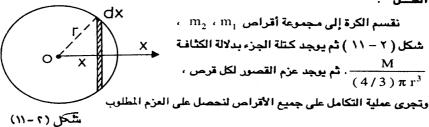
عزم القصور له حول أحد طرفيه هو:

$$I_A = \frac{ML^2}{12} + M(\frac{L}{2})^2 = 1/3 ML^2$$

#### مثال (۲ — ۲) :

M حيث 2 / 5 M  $\rm r^2$  من بمركزها هو 2 / 5 M  $\rm r^2$  عنص بمركزها . كثلتها  $\rm r$  نصف قطرها .

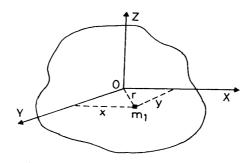
#### المسل :



## ١٣/٢-:قانون المحاور المتعامدة :

Theorem of perpendicular axes

اعتبر ثلاثة محاور متعامدة oz , oy , ox نفرض كتلة صغيرة من الجسم  $m_1$  تبعد مسافة r من المحور oz عزم القصور الذاتي لها حول oz هو :  $m_1 r^2$  . شكل  $m_1 r^2$  ).



شکل (۲-۱۲)

 $r^2 = x^2 + y^2$ لكن

أي أن القصور الكلي للجسم حول OZ هو:

$$I = \sum m_1 (x^2 + y^2)$$

$$= \sum m_1 x^2 + \sum m_1 y^2$$

$$= I_x + I_y$$
(2-35)

أى أن عزم القصور حول محور ما يساوى مجموع عزمى القصور الذاتى حول محورين متعامدين في مستوى عمودي على المحور الأول .

# ۱٤/۲ طاقة حركة جسم متدحرج

( Kinetic energy of a rolling body )

إذا تدحرج جسم أسطواني أو كروى على مستوى يكون له طاقة حركة دورانية بالإضافة إلى طاقة حركته الانتقالية ، عند التدحرج يكون خط التلامس بين الأسطوانة والسطح هو محور الدوران .

إذا كانت السرعة الزاوية للحركة هي  $\omega$  وعزم القصور الذاتي للأسطوانة حول خط التلامس هو I تكون طاقة الحركة الكلية هي :

$$\frac{1}{2} I \omega^2$$

وبتطبيق قانون المحاور المتوازية باعتبار r نصف قطر الأسطوانة فإن :

$$I = I_0 + M r^2$$

. هو عزم القصور الذاتي حول محور الأسطوانة  ${
m I}_{
m O}$ 

$$\frac{1}{2}~I_{O}~\omega^{2}+\frac{1}{2}~M~\omega^{2}~r^{2}~~:$$
 طاقة الحركة الكلية هي

 $v = r \omega$  النسطوانة = مركة الأسطوانة

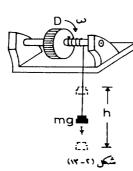
.. طاقة حركة الأسطوانة تساوى

$$\frac{1}{2} I_{O} \omega^{2} + \frac{1}{2} M v^{2}$$
 (2-36)

أى أنها تساوى مجموع طاقتي الحركة الدورانية حول المحور وطاقة الحركة الانتقالية.

# ٢/ ١٥ - عزم القصور الذاتي للحدافة

( Moment of inertia of a flywheel )



الحدافة عبارة عن قرص ثقيل D ( شكل ٢ - ١٣ ) يمكن أن يدور القرص حول أسطوانة محورية معه نصف قطرها r يوجد مسمار مثبت على الأسطوانة يوضع عليه خية خيط طويل يلف على الأسطوانة وينتهى الخيط بكتلة معلقة m .

عند ترك الثــقل يســقط تدور الأسطوانة حــول محورها ، وكذلك الحدافة بسرعة زاوية متزايدة ، يستمر تسارع الحدافة أثناء سقوط الثقل .

نفرض أن الحدافة قد دارت عدد  $n_1$  دورات من بدء الحركة ، وحتى وصول الثقل إلى الأرض بعد أن قطع المسافة n وأن الزمن الذي تمت فيه هذه الدورات هو  $n_1$  . ونفرض أن عدد الدورات التالية حتى تصل الحدافة إلى حالة سكون هي  $n_2$  ، وأن الزمن اللازم لذلك هو  $n_2$ 

باعتبار المجموعة معزولة ويتطبيق قانون بقاء الطاقة فإن طاقة الموضع التى فقدت بسقوط الكتلة m مسافة h تساوى مجموع طاقة الحركة الخطية للثقل الساقط وطاقة الحركة الحوانية للحدافة أى أن:

$$m g h = \frac{1}{2} m v^2 + \frac{1}{2} I \omega^2$$
 (2-37)

حيث v هي السرعة النهائية للكتلة عند نهاية السقوط ،  $\omega$  هي السرعة الزاوية للحدافة عند هذه اللحظة .

$$\overline{v}=rac{h}{t}$$
 السرعة المتبسطة الكتلة الساقطة  $\overline{v}=rac{h}{t}$  السرعة النهائية الكتلة  $v=2$  فيعف السرعة المتبسطة  $v=2$   $\overline{v}=rac{2h}{t}$  (2-38)

وتكون بذلك السرعة الزاوية للحدافة لحظة سقوط الكتلة m على الأرض هي

$$\omega = v/r$$

حيث r هي نصف قطر الأسطوانة الملفوف حولها الخيط .

: التغلب على الاحتكاك أثناء الدوران  $\,{\rm n}_2\,$  دورة وحتى السكون ، أي أن

$$\frac{1}{2} I \omega^2 = n_2 . W$$

أى أن الطاقة المفقودة عن كل دورة للحدافة هي :

$$W = \frac{I \omega^2}{2 n_2} \tag{2-39}$$

ومن قانون بقاء الطاقة وبإدخال الطاقة المفقودة بالاحتكاك أثناء الدوران يكون :

$$m g h = \frac{1}{2} m v^2 + \frac{1}{2} I \omega^2 + n_1 W$$
 (2-40)

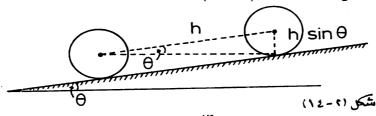
وبالتعويض بقيمة W في المعادلة (2-40) نحصل على :

$$m g h = \frac{1}{2} m v^2 + \frac{1}{2} I \omega^2 \left(1 + \frac{n_1}{n_2}\right)$$
 (2-41)

وتعتبر هذه المعادلة مصححة لخطأ الاحتكاك في محاور الدوران.

# د (Y — Y) :

أوجد عجلة أسطوانة تتحرك من سكون على مستوى مائل بزاوية  $\theta$  على الأفقى ، وأوجد زمن قطع المسافة h . شكل  $\theta$  .



#### المسل:

نفرض أن كتلة الأسطوانة M . طاقة الحركة الكلية تساوى :

$$\frac{1}{2} M v^{2} + \frac{1}{2} I \omega^{2}$$

$$= \frac{1}{2} M v^{2} + \frac{1}{4} M r^{2} \omega^{2}$$

$$= 3/4 M v^{2}$$

اذا تحركت الأسطوانة مسافة h تكون قد سقطت عموديا  $\theta$  h sin ويتحول النقص إذا

 $3/4\,M\,v^2$  إلى طاقة حركة  $M\,g\,h\,\sin\theta$  في طاقة المرضع

$$v^2 = \frac{4g}{3} h \sin \theta$$
 : iii

 $v^2=2\,a\,h$  فإذا كانت عجلة تسارع الأسطوانة

$$v^2 = 2ah$$

ميث v هي السرعة النهائية للأسطوانة بعد قطع المسافة h

$$\therefore 2 a h = \frac{4 g h}{3} \sin \theta$$

 $\therefore a = 2/3 g \sin \theta$ 

ولإيجاد زمن قطع المسافة h نستخدم المعادلة

$$h = \frac{1}{2} a t^{2}$$
$$= \frac{1}{2} \times 2 / 3 g \sin \theta t^{2}$$

أي أن الزمن المطلوب:

$$t = \sqrt{\frac{3h}{g \sin \theta}}$$

# تمارين على الفصل الثاني

- ١ مضخة حريق ترفع الماء إلى ارتفاع أربعة أمتار فوق سطح نهر ، وتفرغ المياه خلال
   ماسورة قطرها 4 سم بسرعة 50 متر / ثانية .
  - أوجد القدرة الآلية . ؟
- ٢ ينزلق جسم على مستوى أملس مائل بزاوية 30° على الأفقى ، احسب سرعته بعد
   انزلاقه 8 أمتار من حالة السكون ، وكذلك الزمن الذي يقطع فيه هذه المسافة . ؟
- ٣ إناءان يزن كل منهما 2 كيلوجرام يتصلان بحبل خفيف يمر على بكرة حرة الحركة ،
   سقطت كتلة واحد كيلوجرام من مادة رخوة من ارتفاع 10 متر في أحد الإناسين ،
   أوجد سرعة المجموعة عند التصادم ، وكذلك عجلة الحركة لها بعد ذلك . (عجلة الجاذبية الأرضية 9.8 متر / ثانية ٢) . ؟
- ٤ تتحرك أسطوانة مصممتة على مستوى مائل بزاوية 30° على الأفقى ابتداء من حالة السكون ، قارن بين عجلتى التسارع إذا تمت الحركة أولا بالانزلاق وثانيا بالتدحرج . ؟
- ه أنجد عزم القصور الذاتي لقرص حول محور عمودي عليه ويمر بنقطة على المحيط ،
- ثم احسب طاقة حركة قرص كتلته  $\frac{1}{2}$  كيلو جرام يتدحرج بدون انزلاق على مستوى بسرعة ثابتة قدرها 0.2 متر / ثانية 0.2
- ٦ كرتان متساويتان في الكتلة وفي الحجم: إحداهما مصمتة والأخرى مجوفة ، اشرح
   كيف يمكن تمييزهما عن بعضهما. ؟
- ٧ حبل ينقطع تحت تأثير ثقل 50 كيلى جرام ، علق في جزء طوله 10 متر من هذا الحبل كتلة قسدها 1 كيلو جرام ، ثم أديرت في مستوى أفقى حول الطرف الآخر من الحبل . أوجد أكبر عدد من الدورات في الدقيقة التي يحتملها الحبل قبل أن ينقطع . ؟

. 

# الفصل الثالث البندول والجاذبية الأرضية Pendulum and Gravitation 1/۳ الحركة التوافقية البسيطة

(Simple harmonic motion)

عندما يتحرك جسم حركة تنبذبية حول مركز اتزان ثابت يطلق على هذه الحركة بالتوافقية البسيطة، ونستعرض فيما يلى دراسة تفصيلية لها الأهميتها وظهورها بأشكال مختلفة في شتى المجالات.

تنشأ هذه الحركة عادة إذا أزيح جسم إزاحة صغيرة، من موضع اتزان في مجال جاذب للقوة ثم ترك حرا، ويعرف ثابت القوة بأنه القوة التي إذا أثرت على الجسم أحدثت فيه وحدة الإزاحة، ويرمز له بالرمز  $\mu$  فإذا كانت الإزاحة  $\mu$  تكون القوة التي تعمل على أعادته لوضع اتزانه هي  $\mu$  وتحدث هذه القوة عجلة تسارع  $\mu$   $\mu$  فإذا كانت كتلة الجسم  $\mu$  تكون معادلة الحركة : القوة = الكتلة  $\mu$  العجلة

$$m\frac{d^2x}{dt^2} = -\mu x ag{3-1}$$

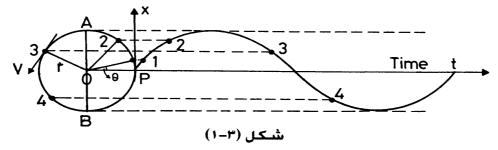
من هذه المعادلة يتضبح أن النسبة بين عجلة الحركة إلى الإزاحة في أي لحظة تساوى  $(\mu/m)$  – أي – (مقدار ثابت موجب)، ويؤخذ هذا كتعريف للحركة الترافقية البسيطة.

وتعرف سعة الحركة التوافقية بأنها أقصى إزاحة للجسم، ومدى الحركة هو ضعف سعة الحركة، كما أن التردد هو مقلوب الزمن الدورى، وهو الزمن الذى يمضى بين وضعين متتاليين للجسم تتكرر فيهما حركته مقداراً واتجاها.

# ٣ / ٧- معادلات الحركة التوافقية البسيطة :

(Equations of Simple harmonic motion)

r اعتبر حركة نقطة كتلتها m تتحرك على محيط دائرة مركزها 0 ونصف قطرها μ بسرعة زاوية ω



اعتبر AOB قطرا ثابتاً بالدائرة، يتحرك مسقط النقطة المادية على هذا القطر ذهابا وإيابا مرة كل دورة كاملة تتحركها على محيط الدائرة.

نفرض أن وضع الكتلة m عند لحظة مابعد زمن t من بدء الحركة عند P يصنع مع المركز O زاوية  $\theta$  مع المحور OP ، ونفرض أن المسقط على OP يبعد مسافة X عن مركز الدائرة.

$$x = r \sin \theta \tag{3-2}$$

لكن من تعريف السرعة الزاوية  $\frac{\theta}{t}=\omega$  تكون إزاحة الحركة التوافقية x على القطر AB مي :

$$x = r \sin \omega t ag{3-3}$$

وتكون الإزاحة أكبر ما يمكن عندما تكون الزاوية  $\frac{\pi}{2}=\omega$  وتكون سعة الحركة حينئذ مساوية لنصف قطر الدائرة، وبرسم العلاقة بين مقدار الإزاحة في أي لحظة على محور الزمــن، نحصـــل على شكــل (٣ – ١)، ويسمى منحنى الجيب نسبة إلى الدالة التي تربط الإزاحة بالزمن.

وإذا كانت v هي السرعة المنتظمة التي تتحرك بها الكتلة m على محيط الدائرة تكون مركبتها في اتجاء القطر AB .

v ·cos θ هي سرعة الحركة التوافقية.

من هندسة الشكل (٣-١)

$$\cos \theta = (1 - \sin^2 \theta)^{\frac{1}{2}}$$
  
=  $(1 - x^2/r^2)^{\frac{1}{2}}$ 

v = r ω

تكون سرعة الحركة التوافقية هي

$$r \omega (1-x^2/r^2)^{\frac{1}{2}}$$
  
=  $\omega (r^2-x^2)^{\frac{1}{2}}$  (3-4)

 $100^2$  نتيجة للحركة الدائرية تنشأ عجلة مركزية في اتجاه نصف القطر قيم الم  $100^2$  الترافقية البسيطة وتكرن مركبة هذه العجلة في اتجاه القطر  $100^2$  AB هي نفسها عجلة الحركة الترافقية البسيطة  $100^2$   $100^2$ 

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -r\omega^2 \sin\theta = -r\omega^2 \frac{x}{r}$$
$$= -\omega^2 x \tag{3-5}$$

والإشارة السالبة هنا سببها تعاكس العجلة والإزاحة في الاتجاه، أي أن العجلة تتناقص عندما تتزايد الإزاحة ، وتصل إلى نهايتها العظمى عندما تصبح العجلة صفراً ويمقارنة المعادلة (3-5) بالمعادلة (3-1) نجد أن :

$$\omega^2 = (\mu / m) \tag{3-6}$$

فإذا كان الزمن الدوري للحركة T يكون

$$\omega = \frac{2\pi}{T} = 2\pi \upsilon$$

حيث ٥ هو التردد أي عدد الدورات في الثانية ويكون

$$v = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{\mu}{m}} \tag{3-7}$$

٣ / ٢ \_ طاقة الحركة التوافقية البسيطة :

(Kinetic energy of a simple harmonic motion)

خيث F حيث القوة المحدثة للحركة التوافقية هي F=m a

حيث a هي العجلة، ولكن بتطبيق قانون نيوتن الثاني الذي ينص على أن القوة هي

المعدل الزمنى لتغير كمية الحركة يكون

$$F = \frac{d}{dt} (m v) = \frac{d}{dx} \frac{dx}{dt} (m v)$$

$$= \frac{dv}{dx} m v = -\mu x$$

$$m v \frac{dv}{dx} + \mu x = 0$$

$$m v dv + \mu x dx = 0$$

وبالتكامل نحصل على

$$\frac{1}{2} \, \text{m} \, \text{v}^2 + \frac{1}{2} \, \mu \, \text{x}^2 = \text{constant}$$
 (3-8)

وتمثل  $^2$   $^2$   $^2$   $^2$  طاقة الحركة للجسم في موضع معين بينما تمثل  $^2$   $^2$  طاقة الموضع له في نفس المكان، وواضح أن مجموع الطاقتين يكون ثابتاً دائماً، ويساوى الطاقة الكلية للحركة التوافقية.

تكون طاقة الموضع أكبر مايمكن عند طرفى الحركة بينما تكون طاقة الحركة أكبر ما يمكن عند مركز الحركة.

### ٣/٣ - الحركة التوافقية المخمدة

Damped simple harmonic motion

معادلات الحركة التوافقية البسيطة سالفة الذكر تفترض عدم وجود قوى تضاد الحركة

وتسبب تخميدها، ومن الناحية العملية توجد دائماً مثل هذه القرى التي تقلل من سعة الحركة كلما مضى الزمن، وتتناسب قوى الإخماد مع سرعة الحركة، وإذلك يضاف لمعادلة الحركة حد يمثل هذه القوى أي أن:

$$m = \frac{d^2x}{dt^2} + \beta \frac{dx}{dt} + \mu x = 0$$
 (3-9)

حيث β ثابت موجب يسمى ثابت التخميد وبالقسمة على الكتلة m يمكن كتابة المعادلة التفاضلية للحركة المخمدة على الصبورة

$$\frac{d^2x}{dt^2} + 2 \gamma \frac{dx}{dt} + \omega^2 \quad x = 0$$

حيث :

$$\omega^2 = \frac{u}{m} \qquad , \qquad \beta / m = 2 \gamma \qquad (3-10)$$

وعند حل هذه المعادلة تنشأ ثلاث حالات هي :

أولاً : عندما تكون قوى التخميد كبيرة جداً - أى - عندما يكون :

$$\gamma^2 > \omega^2$$
 $\beta^2 > 4 \mu m$ 

يكون حل المعادلة على شكل دالة أسية على الصورة الآتية :

$$x = \overline{e}^{\alpha_1} (A e^{\alpha t} + B \overline{e}^{\alpha t})$$
 (3-11)

$$\alpha = \sqrt{\gamma^2 - \omega^2}$$

كما يمكن إيجاد الثابتين A & B من الشروط الابتدائية للحركة.

ثانياً: عندما يكون التخميد قليلا نحصل على حركة تنبنبية مخمدة ويحدث هذا عندما يكون

$$\gamma^2 < \omega^2$$
 
$$\beta^2 < 4 \, \mu \, \, m \qquad \qquad : \; \mbox{ii.} \label{eq:beta_problem}$$

ويكون الحل المعادلة (9-3) على صورة دالة جيبية أي أن:

$$x=\overline{e}^{\alpha t} \left(A \sin \lambda \ t + B \cos \lambda t\right) \qquad .$$
 
$$= C \ e^{\alpha t} \cos \left(\lambda t - \phi\right) \qquad \qquad (3-12)$$
 
$$\lambda = \sqrt{\omega^2 - \gamma^2} \quad , \ C = \sqrt{A^2 + B^2} \qquad \qquad \text{and} \qquad \qquad$$

أما الثابت φ فيسمى بزاوية الطور، ويمكن تحديدها من الشروط الابتدائية، وتعرف بأنها زاوية تخلف الإزاحة وراء القوة المحركة، ويؤخذ ظل زاوية الطور مقياساً للطاقة المفقودة كل دورة أثناء عملية التخميد.

ثَالثاً: حالة التخميد الحرج، وعندما يكون:

$$\beta^2 = 4 \mu m , \gamma^2 = \omega^2$$

يصبير الحل العام لمعادلة الحركة التوافقية هو :

$$x = e^{-\alpha t} \quad (A + Bt)$$

$$X_0$$

$$X_$$

ويعبر شكل (٣-٢) عن العلاقة بين الإزاحة x والزمن t للمتذبذب المخمد في حالاته الثلاثة السابقة.

ويتضع من الشكل أنه في حالتي التخميد الكبير والحرج لايتذبذب الجسم، إنما تعود الكتلة m تدريجياً إلى موضع التوازن عند x=0 ، بينما في حالة التخميد الضعيف تقل قوة التخميد لدرجة تسمح لحدوث ذبذبات حول وضع الاتزان، وإن كانت سعة هذه الذبذبات في تناقص باستمرار مع الزمن.

ويكون الفرق في الزمن الذي يفصل قمتين أو قاعين في الحركة المخمدة هو الزمن الدوري  ${f T}$ 

$$T = \frac{2 \pi}{\lambda}$$

$$\therefore T = \frac{2 \pi}{\sqrt{\omega^2 - \gamma^2}} = \frac{4 \pi m}{\sqrt{4 \mu m - \beta^2}}$$
(3-14)

ونلاحظ هذا أنه في حالة انعدام التخميد – أي – عندما تكون  $\beta=0$  فإن المعادلة  $n=\frac{1}{T}$  ويسمى التردد  $n=\frac{1}{T}$  ويسمى التردد في هذه الحالة بالتردد الطبيعي للمتذبذب.

وإذا فـرضنا أى قـيـمـتى الإزاحـة × المناظرتين الزمنين  $x_{n+1}$  ,  $x_n$  على الترتيب، وباستخدام المعادلة (3-13) نحصل على النسبة بين سعتى حركة متعاقبتين، أي أن :

$$\frac{x_n}{x_{n+1}} = (e^{\gamma t_n} / e^{\gamma t_{n+1}})$$

: حيث T الزمن الدودي أي أن الكن  $t_{n+1} = t_n + T$ 

$$\Delta = \ln \left( \frac{x_n}{x_{n+1}} \right) = \gamma T$$
 (3-15)

ويسمى △ بالتناقص اللوغاريتمى، ويؤخذ أيضا مقياسا لمقدر الطاقة المفقودة كل دورة كاملة من المتذبذب، وتوجد علاقة بين زاوية الطور ♦ ومقدار التناقص اللوغاريتمى إذ يمكن إثبات أن:

$$\frac{\Delta}{\pi} = \tan \phi \tag{3-16}$$

٣ / ٤ - التذبذب القسري والرنين :

Forced Vibration and resonance:

إذا أثرت قوة خارجية دورية على جسم مابحيث تكون القوة :

$$F = F_0 \cos \propto t \tag{3-17}$$

وإذا كان الجسم يتحرك حركة توافقية، تحدث حركة مركبة تكون معادلتها هي :

$$m \frac{d^2x}{dt^2} + \beta \frac{dx}{dt} + \mu x = F_0 \cos \infty t \qquad (3-18)$$

ويكون حل هذه المعادلة على الصورة:

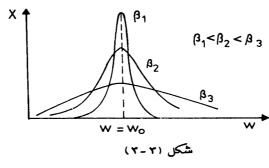
$$x = \frac{F_0}{m\sqrt{(x^2 - \omega^2) + 4\gamma^2 x^2}} \cos{(\alpha t - \phi)}$$
 (3-19)

$$\gamma = \beta / 2m$$
 ,  $\omega^2 = \frac{\mu}{m}$ 

كما أن زاوية الطور ( تعطى بالمعادلة :

$$\tan \phi = \frac{2 \gamma \alpha}{\infty^2 - \omega^2} \tag{3-20}$$

ويلاحظ من المعادلة (3-19) أن أكبر قيمة للسعة تحدث عندما تصبح قيمة تردد القوة الدورية المؤثرة  $2\pi$   $\propto$  مساوياً للتردد الطبيعي للجسم المتذبذب  $\omega_0$  وعندئذ تصير الحركة أعنف ما يمكن، ولكن بالبعد عن تردد الرئين تتناقص السعة للحركة وبرسم العلاقة بين السعة والتردد نحصل على مايسمي بمنحني الرئين المبين بالشكل (7-7).



ويلاحظ اتساع منحنى الرنين كلما ازدادت مقاومة الوسط للحركة، أى كلما ازداد ثابت التخميد  $\beta$ .

## : (Simple Pendulum) البندول البسيط / ٣

يعد البندول البسيط نموذجاً للحركة التوافقية البسيطة، ويتركب من كتلة صلبة معلقة في خيط، إذا أزيحت جانباً ثم تركت حرة فإنها تتذبذب في حركة توافقية تحت تأثير الجاذبية الأرضية.

نفرض أن m كتلة الجسم المعلق، وأن زاوية الحركة عند لحظة ماهى  $\theta$  ، وأن الشد في الخيط T ، من تحليل القوى المؤثرة على البندول (شكل T-3)، نجد أنه يتعادل الشد في الخيط مع مركبة الثقل في اتجاهه، وتكون القوة المحركة للبندول F هي مركبة الثقل في اتجاه الماس للحركة.

أى أن :  $\theta$  -m g sin و الإشارة سالبة، لأن القوة تتزايد عند تناقص الإزاحة وبالعكس،

ويكون التردد n

$$n = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{g}{\ell}}$$

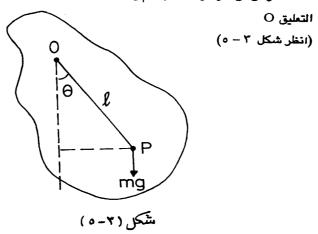
ولما كان التردد هو مقلوب الزمن الدورى  ${f T}$  فإن :

$$T = 2 \pi \sqrt{\frac{\ell}{g}}$$
 (3-22)

# : (Compound pendulum) البندول المركب - ١/٣

إذا علق جسم كتلته m من نقطة O ثم أزيح جانباً وترك حراً، فإنه يتحرك حركة توافقية بسيطة حول محور يمر بنقطة التعليق عمودياً على مستوى الحركة، بشرط أن تكون زاوية الحركة  $\theta$  صغيرة.

نفرض أن مركز ثقل الجسم يؤثر عند النقطة P التي تبعد مسافة / من نقطة



 $m g \ / sin \theta$  عزم الازبواج المسبب للحركة هو

عندما تكون الزاوية heta صنفيرة تصير  $heta \cong heta$  وتصبح معادلة الحركة

$$I \frac{d^2 \theta}{dt^2} = -m g \ell \theta$$

والإشارة السالبة، لأن عزم القوة يعاكس دائماً اتجاه تزايد الإزاحة الزاوية θ.

$$\frac{d^2\theta}{dt^2} = -\omega^2 \theta \tag{3-23}$$

. O مند  $\omega^2 = \frac{m\,g\,\ell}{I}$  مند النوران عند I ,  $\omega^2 = \frac{m\,g\,\ell}{I}$ 

المعادلة (3-23) تعبر عن حركة توافقية بسيطة فيها السرعة الزاوية (ن)

 $\omega = \frac{2 \pi}{T} = \sqrt{\frac{m g \ell}{I}}$ 

وفيها يكون الزمن الدوري للحركة T مو

$$T = 2 \pi \sqrt{\frac{I}{m g \ell}}$$
 (3-24)

وبتطبيق قانون المحاور المتوازية لعزم القصور الذاتي

$$I = I_p + m \ell^2$$
$$= m r^2 + m \ell^2$$

حيث  $I_p$  هو عزم القصور الذاتي حول محور يمر بمركز الثقل r , P هو نصف قطر القصور حول هذا المحور، وبذلك يكون الزمن الدوري

$$T = 2 \pi \sqrt{\frac{m(\ell^2 + r^2)}{m g \ell}}$$

$$= 2 \pi \sqrt{\frac{\ell^2 + r^2}{\ell g}} = 2 \pi \sqrt{\frac{L}{g}}$$
(3-25)

حيث L هو طول البندول البسيط المكافئ ويساوى  $L^2 + r^2$ 

 $L = \frac{\ell^2 + r^2}{\ell}$ 

ولإيجاد عجلة الجاذبية الأرضية نستخدم عادة بندولا مركبا على شكل قضيب من النحاس به ثقوب تصلح نقط تعليق، ويوجد مركز ثقل القضيب ثم يعلق من نقط مختلفة ويقاس كل مرة ( $\ell$ ) ، بعد نقطة التعليق عن مركز الثقل، ثم نوجد زمن الذبذبة T لكل بعد ونرسم العلاقة بين  $\ell^2$  &  $\ell^2$  نحصل على خط مستقيم يكون ميله حسب المعادلة (3-25) هو  $\ell^2$  ، ومن الميل توجد عجلة الجاذبية الأرضية  $\ell^2$ 

مثال (۲ – ۱) :

قضيب خفيف عديم الوزن طوله L يتذبذب حول محور يمر بأحد طرفيه . إذ ثبتت ثلاث كتل متساوية m في نقط تبعد m في نقط تبعد m من نقطة التعليق احسب زمن الدنية. m

المل :

 $\frac{2}{3}$  L مركز الثقل يبعد عن نقطة التعليق بمسافة

عزم القصور الذاتي للمجموعة حول محور الدوران

$$I = 3 \text{ m} \left(\frac{2}{3} \text{ L}\right)^2 = \frac{4}{3} \text{ m L}^2$$

وباستخدام المعادلة (24-3) يكون زمن الذبذبة

$$T = 2 \pi \sqrt{\frac{I}{m g \ell}} = 2 \pi \sqrt{\frac{(4/3) m L^2}{3 m g \times (2/3) L}}$$
$$= 2 \pi \sqrt{\frac{2L}{3g}}$$

مثال (۲ – ۲)

جسم معلق في سلك زنبرك يعمل 4 ذبذبات في الثانية، فإذا كانت سعة الحركة 6 سم

أوجد الزمن الدورى وأكبر سرعة للجسم، وكذلك سرعته عندما تكون الإزاحة 2 سم من مركز الحركة، ماهى عجلة الجسم عند الإزاحة 2 سم ؟ وماهى أقصى عجلة ؟ الحل :

$$\frac{1}{T} = n$$
  $T$  التردد هو مقلوب الزمن الدورى  $T = \frac{1}{4} s$   $V = \omega \sqrt{r^2 - x^2}$  هم  $x$  مرحة الجسم عند أي موضع  $x$  هم  $x = 0$  عند  $x = 0$  عند السرعة أكبر ما يمكن عند  $x = 0$  عند  $x = 0$  الحجة. تكون السرعة أكبر ما يمكن عند  $x = 0$  مند  $x = 0$   $x = 0$ 

يتحرك جسيم كتلته gm 5 حركة دورية مخمدة تحت تأثير قوة جاذبة مركزية تساوى 40 ضعف الإزاحة اللحظية وقوة إخماد تتناسب مع السرعة اللحظية بحيث تكون قوة الإخماد المناظرة لسرعة 10 cm/s هي 200 داين.

اعتبر أن الجسم بدأ حركته من نقطة تبعد 20 cm عن المركز الجاذب.

أوجد موضع الجسم عند أي لحظة، وعين السعة والزمن الدوري للذبذبات المخمدة ؟ العسل :

معادلة الحركة هي:

$$m \frac{d^2x}{dt^2} + \beta \frac{dx}{dt} + \mu x = 0$$

قوة التخميد F تتناسب مع السرعة أي أن:

$$f = \beta \frac{dx}{dt}$$

$$200 = 10 \beta$$

$$3 = 20$$

قوة الجذب المركزي تساوي × 40 - حيث × هي الإزاحة.

قوة التخميد  $\frac{dx}{dt}$  تساوى  $\frac{dx}{dt}$  - 20 والإشارة السالبة، لأن القوة في عكس

اتجاه الحركة، تكون معادلة الحركة

$$5 \frac{d^2x}{dt^2} = -20 \frac{dx}{dt} - 40 x$$

وحيث إن الجسم بدأ من سكون عند مسافة 20 cm من المركز الجاذب تكون عند

$$\frac{dx}{dt} = 0 , x = 20 , t = 0$$

الحل العام للمعادلة السابقة هي

$$x = e^{-2t} (A \cos 2t + B \sin 2t)$$

$$A = 20$$
 نجد أن  $t = 0$  عند  $x = 20$  نجد أن

$$\therefore x = e^{-2t} (20 \cos 2t + B \sin 2t)$$

وبالتفاضل والتعويض في الناتج بالشروط عند  $\frac{\mathrm{d}x}{\mathrm{d}t}=0$  , t=0 نحصل على

$$x = 20 e^{-2t} (\cos 2t + \sin 2t)$$

$$=20\sqrt{2} e^{-2t} \cos(2t - \frac{\pi}{4})$$

 $20\sqrt{2}~\mathrm{e}^{-2t}$  تكون سعة الحركة هي

الزمن الدوري هو 2 /  $\pi = 2 \pi$  ثانية

التردد هو  $\frac{1}{\pi}$  .

# القانون العام للجاذبية

( Law of gravitation )

# -V/T قوانين كبلر لحركة الكواكب

( Kepler's laws of planetary motion )

شکل (۲-۲)

قبل أن يعلن نيوتن قوانينه الشهيرة للحركة وضع كبلر خلاصة بحوث العلماء في هذا الصدد في ثلاث قوانين تعرف باسمه هي:

١ - تتحرك كواكب المجموعة الشمسية في مسارات على شكل قطع ناقص تكون الشمس

فى إحدى بؤرتى المسار.

٢ - يقطع الخط الواصل بين الكواكب والشسمس
أثناء الحركة مساحات متساوية فى أزمنة متساوية.
شكل(٣-٣).

٣ - يتناسب مسربع الزمن الدورى للكوكب حسول
 الشمس مع مكعب متوسط المسافة التي تفصلهما.

## : (Law of gravitation) القانون العام للجاذبية $-\Lambda/\Upsilon$

وضع نيوتن القانون العام للجاذبية في عام ١٩٦٦ بأن افترض أن كواكب المجموعة الشمسية تتحرك في مسارات دائرية مركزها الشمس. تنشأ عن الحركة قوة طاردة مركزية  $m \cos^2 m \cos^2 m$  حيث  $m \sin^2 m \cos^2 m$  السرعة الزارية للحركة وتساوى:  $m \cos^2 m \cos^2 m \cos^2 m$ 

 $\frac{4 \pi^2 \text{ m r}}{T^2}$  : القوة المسببة للحركة هي

وعندما افترض نيوتن أن هذه القوة تتناسب عكسياً مع مربع متوسط المسافة r التي تقصل الكوكب عن الشمس وجد أن :

$$\frac{4 \pi^2 \text{ m r}}{T^2} = \frac{\text{constant}}{r^2}$$

$$\therefore \frac{4 \pi^2 \text{m}}{T^2} = \frac{\text{const.}}{r^3}$$

أى أن مربع الزمن الدوري يتناسب طردياً مع مكعب بعد الكوكب عن الشمس وهذا هو بالنص قانون كبلر الثالث . ومن ذلك علم نيوتن بصحة فرضه .

ينص قانون نيوتن للجاذبية على أنه إذا كانت  $m_2$  ,  $m_1$  هما كتلتا جسمين تفصلهما مسافة r فإن كلا منهما ينجذب نحو الآخر بقوة F مقدارها :

$$F = G \frac{m_1 - m_2}{r^2}$$
 (3-26)

حيث G مقدار ثابت يسمى ثابت نيوتن للجاذبية ويساوى  $G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ Nm}^2/\text{kg}^2$ 

# س/ ٩ \_ تأثير الارتفاع أو الانففاض عن سطح الأرض علي عجلة الجاذبية :

كلما ارتفعنا عن سطح الأرض تقل قوة جذبها للأجسام وبالتالى تقل عجلة الجاذبية الأرضية. نفرض أن عجلة الجاذبية عند سطح الأرض g تكون قوة جذب الأرض لجسم كتلته g ومن المعادلة (26-3) يكون:

$$F = mg = G \frac{mM}{r^2}$$
 (3-27)

حيث M هي كتلة الأرض ، r نصف قطرها

وإذا ارتفعنا عن سطح الأرض مسافة d كانت العجلة هناك g

$$g' = G M (r+d)^2$$
 (3-28)

ويقسمة المعادلتين السابقتين نحصل على :

$$\frac{g}{g} = \frac{r^2}{(r+d)^2} = \frac{1}{(1+\frac{d}{r})^2}$$

$$= (1+\frac{d}{r})^{-2} \approx 1 - \frac{2d}{r}$$

أى أن:

$$g' = g \left(1 - \frac{2d}{r}\right)$$
 (3-29)

أما إذا انخفضنا عن سطح الأرض بمسافة d فإن عجلة الجاذبية تصبح

$$g' = \frac{M'}{(r-d)^2}$$
 (3-30)

حيث 'M هي كتلة الأرض بدون القشرة الكروية الخارجية التي سمكها . ويلاحظ أن العجلة 'g لاتتأثر بالقشرة الخارجية، حيث إن محصلة جذبها لأى جسم بداخلها يساوى صفراً.

إذا كانت كثافة الأرض ρ يكون

$$M^{\setminus} = \frac{4}{3} \pi (r - d)^{3} \rho$$

$$\therefore M = \frac{4}{3} \pi r^{3} \rho$$

وبقسمة المعادلتين (3-30) على (3-27) والتعويض نحصل على

$$\frac{g'}{g} = \frac{r - d}{r} = 1 - \frac{d}{r} \tag{3-31}$$

# ٣/ ١٠ - تأثير دوران الأرض على جاذبيتها للأجسام:

تدور الأرض حول نفسها بسرعة زاوية  $\omega$  وتتأثّر لذلك جميع الأجسام عليها بقوة طاردة مركزية تساوى  $m r \omega^2$  وتعاكس هذه القوة على الجسم m قوة جذب الأرض له. ويصبح بذلك الوزن الظاهرى للأجسام أقل ما يمكن عند خط الاستواء ولكن كلما اقتربنا من القطبين ينقص نصف قطر الحركة الدائرية التي يتسبب عنها القوة الطاردة حتى تتلاشى تماما هذه القوة عند القطبين.

# ٣/ ١١ حركة الصواريخ والأقمار الصناعية

(Motion of rockets and Satellites)

إذا قذف جسم فوق سطح الأرض إلى أعلى بسرعة  $v_o$  فإنه يرتفع إلى مسافة معينة يعود بعدها ثانية إلى الأرض. وتكون سرعته عند أى ارتفاع يصله x هى  $v^2 = v_o^2 - 2 g x$  (3-32)

أما إذا قذف الجسم بسرعة صاروخية كبيرة فإنه لايعود ثانية إلى الأرض بل يدور في مسار حولها مثل حركة القمر الطبيعي ويسمى الجسم في هذه الحالة قمرا صناعياً.

يشترط لكى يدور جسم كتلته m حول الأرض أن تتزن قوة جذب الأرض له mg مع القوة الطاردة المركزية r v²/r الناشئة عن الحركة الدائرية حيث r نصف قطر هذه الحركة، v سرعة الجسم في المسار .

$$\therefore$$
 mg = m  $v^2 / r$ 

وتكون أقل سرعة يمكن قذف بها جسم ليصير قمرا صناعيا هي

$$v = \sqrt{r \cdot g} \tag{3-33}$$

وباعتبار أن r لاتختلف كثيراً عن نصف قطر الأرض يكون:

$$r = 6.4 \times 10^6 \text{ m}$$
 ,  $g = 9.8 \text{ m/s}^2$ 

وعلى ذلك فبإن سرعة الجسم يجب ألا تقل عن 8 كيلو متر فى الثانية حتى يتحرك كتابع للأرض وتكون زمن دورته مساوية لطول المحيط مقسوماً على السرعة أى أن الزمن الدورى

$$T = \frac{2 \pi r}{v} = 80 \text{ min.}$$

يساوى ثمانين دقيقة تقريباً باعتبار أن الحركة قريبة من سطح الأرض ، وأن نصف قطر المساد هو نصف قطر الأرض.

#### 

أما إذا أردنا أن يخرج الجسم نهائياً من مجال جذب الأرض يجب أن تكون طاقة المركة الابتدائية للجسم مساوية على الأقل أو تزيد عن طاقة موضعه على سطح الأرض .

$$\frac{1}{2} \text{ m } v^2 = \text{ m g r} \qquad :$$

وتكون بذلك سرعة الهروب من الجاذبية الأرضية هي:

$$v = \sqrt{2 g r} \tag{3-34}$$

وتساوى تقريباً 11.2 كيلو متر في الثانية.

وتستخدم الصواريخ عادة لإعطاء الجسم السرعة المطلوبة لوضعه في مسار حول الأرض، أو لإخراجه نهائياً من مجال الجاذبية الأرضية.

## : (Motion of the rocket) حركة الصاروخ

اعتبر حركة صاروخية رأسياً إلى أعلى كما في الشكل ( $\Upsilon - V$ )، نفرض أن كتلة الصاروخ مضافا إليه كتلة الوقود بداخله هي m في لحظة ما أثناء الانطلاق، وأن سرعته الرأسية في هذه اللحظة هي V . تكون كمية حركته هي V .

بعد زمن dt تنقص كتلة الصاروخ بمقدار ما استهلك من وقود dm ينفثه الصاروخ بسرعة نسبية v بالنسبة للصاروخ .

 $v' = v - v_t$  سرعة جزيئات الغاز المحترق بالنسبة للأرض هي : dt كمية الحركة لجزيئات الغاز المحترق في زمن dt هي dm .  $v' = dm (v - v_t)$ 

ن نهاية الفترة الزمنية dt تكون كتلة الصاروخ m - dm وتكون سرعته قد الصبحت V + d V

كمية الحركة لصاروخ عند نهاية الفترة dt مي (v + dv) (m - dm)

كمية الحركة الكلية للصاروخ والغازات المحترقة عند نهاية الفترة dt هي:

$$(m - dm) (v + dv) + dm (v - v_t)$$
 (3-35)

وباستخدام قانون نيوتن الثاني :

القوة المؤثرة على الصاروخ إلى أعلى = معدل تغير كمية الحركة ، أى أن :

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{dt}}(m\,v) = -m\,g \tag{3-36}$$

ويلاحظ هنا أن هذه القوة توازن قوة جذب الأرض للصاروخ وباستخدام المعادلتين (3-35),(3-35) نحصل على:

$$- m g dt = [(m - dm)(v + dv) + dm(v - v_t) - m v + dm(v - v_t) - m v]$$

$$m \frac{dv}{dt} v_t \frac{dm}{dt} - m g$$
(3-37)

وتكون بذلك عجلة تسارع الصاروخ هي:

$$\frac{dv}{dt} = \frac{v_1}{m} \frac{dm}{dt} - g$$

وكلما ارتفع الصاروخ كلما نقصت عجلة الجاذبية الأرضية g وتنقص أيضا كتلة الصاروخ لاستهلاك المزيد من وقوده . ولكن تظل النسبة ( dm / dt ) ثابتة حيث إنها تمثل معدل الاحتراق .

لإيجاد سرعة الصاروخ عند أي لحظة تكامل المعادلة (3-37) مع وضع إشارة سالبة للمقدار  $\frac{dm}{dt}$  لأن الكتلة تتناقص مع الزمن . أي أن :

$$m \frac{dv}{dt} = -v_1 \frac{dm}{dt} - m g$$

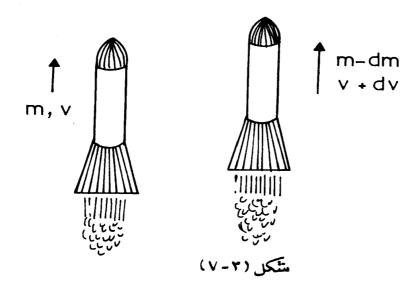
$$\therefore dv = -v_1 \frac{dm}{m} - g dt$$

$$\int_0^v dv = -v_1 \int_{m_0}^m \frac{dm}{m} - g \int_0^t dt$$

$$v = v_1 \ln\left(\frac{m_0}{m}\right) - g t$$
(3-38)

وتعطى هذه المعادلة تغير سرعة الصاروخ مع الزمن. وقد فرضنا عند إجراء التكامل

أن  $v_i$  ثابتة . وأن كتلة الصاروخ هي  $m_0$ عند بدء الزمن لانطلاق الصاروخ بعد زمن t هي و السرعة  $v_i$  .



# تمارين على الفصل الثالث

- V=-1 جسم يتحرك في دائرة رأسية حول مركز جاذب ، يربط بينه وبين الجسم خيط غير مرن . أثبت أن أقل سرعة تسمح بإتمام دورة رأسية هي V=-1 عيث V=-1 نصف قطر الدائرة ، V=-1 الجاذبية الأرضية . V=-1
- ٢ -- تتحرك كتلة 2 كيلو جرام على مستوى أفقى أملس على محيط دائرة نصف قطرها
   3 أمتار ، وبسرعة زاوية منتظمة قدرها 30 دورة في الدقيقة ، فإذا كانت الكتلة مثبتة
   بخيط لمركز دائرة الحركة ، فأوجد الشد في الخيط .؟
- 7 يتحرك قمر صناعي في مسار دائري ، حول كوكب متوسط كثافته 10 جم  $\sqrt{ma^7}$  . احسب زمن الدورة بغرض أن نصف قطر المسار يساوى تقريبا نصف قطر الكوكب ?
  - ٤ أوجد قيمة تقريبية لكتلة الشمس واحسب متوسط كثافتها من المعلومات الآتية :

بعد الشمس عن الأرض  $= 10^6$  كيلومتر

سرعة الأرض في مدارها = 30 كيلو متر / ثانية

ثابت الجاذبية الأرضية = 6.7 × مم جم ث

قطر الشمس = 14  $\times$  10 كيلو متر

- و بندول بسيط زمن ذبذبته ثانيتان وكتلة كرته 10 جرام وسعة ذبذبته 5 سم . احسب سرعة وعجلة الكرة عندما تكون على مسافة 2 سم من وضع الاتزان . واحسب أيضا الطاقة الكلية للحركة . ؟
  - ٦ علقت كتلة مقدارها 200 جم من طرف سلك زنبركى فأحدثت فيه استطالة قدرها
     ٢ عليق كتلة 500 جم في هذا الطرف من السلك . ؟
- احسب الارتفاع الذي تكون فيه عجلة الجاذبية الأرضية مساوية 0.01 من قيمتها
   عند سطح الأرض ، علما بأن نصف قطر الأرض 6300 كيلو متر . ؟
- ٨ قضيب منتظم يتذبذب حول محور أفقى يمر بأحد طرفيه . إذا علم أن زمن الذبذبة
   ١.65 ثانية وكتلة القضيب 125 جراما ، فأوجد طول القضيب وعزم القصور الذاتى له

- حول المحور الأفقى . ؟
- شريحة من الصلب أحد طرفيها مثبت . تهتز بتردد 50 ذبذبة في الثانية . إذا كانت سعة الذبذبة 8.0 سم عند الطرف المطلق أوجد سرعة هذا الطرف عندما يمر بمركز الحركة ، وكذلك أوجد العجلة عند أقصى إزاحة . ؟
- بسم كتلته 2.5 كيلوجرام يعمل حركة توافقية بسيطة ترددها 3 ذبذبة / ثانية ،
   احسب العجلة وثابت القوة المؤثرة على الجسم عندما تكون إزاحته 5 سم من مركز
   الحركة .؟
- ١١ كبرة حديد كتلتها 4 كيلوجرام تتحرك حركة توافقية بسعة 3 سم وزمن دورى
   ٢ ثانية ، أوجد التردد، أكبر سرعة ، أكبر عجلة ، أكبر قوة وكذلك الطاقة الكلية للحركة . ؟
- ١٢ جسم يزن 6 كيل جرامات علق من نهاية سلك زنبركي رأسي فأحدث استطالة
   ٩٠ سم . إذا شد الجسم إلى أسفل مسافة 25 سم ثم ترك حرا فأوجد زمن الذبذبة .؟
- ١٣ بندول بسيط زمن ذبذبته 4.2 ثانية . أوجد طوله وعجلة الجاذبية الأرضية إذا علم
   أنه عندما ينقص طول البندول مترا واحدا تصير زمن ذبذبته 3.7 ثانية .؟
- المنتقلمة المقطع المنتقلمة المنتقلمة المقطع المنتقلمة المقطع المنتقلمة المقطع المنتقلمة المنتقلمة المنتقلم ال
- أبتت كتلة 5 جرام في منتصف خيط مرن مشدود من طرفيه بثقل 10 كيلو جرامات.
   أبجد تردد اهتزاز الكتلة عندما تزاح من وضع الاتزان ثم تترك حرة علما بأن طول الخيط 50 سم .؟

# الفصل الرابع خواص السوائل الساكنة ( Properties of static liquids )

# :(Pressure of the liquid ) صغط السائل = - / ٤

يؤثر ضغط السائل المتزن عمودياً على السطح، لأنه إذا لم يكن كذلك نفرض أنه يعمل في اتجاه مائل على السطح، ويمكن عندئذ تحليل هذه القوة إلى مركبتين: إحداهما عمودية على السطح وتتزن مع رد الفعل العمودي ، أما الأخرى التي في اتجاه السطح فإنها تعمل على تحريك السائل في هذا الاتجاه ، وهذا يتنافى مع الفرض بأن السائل في هذا الاتجاه ، وهذا يتنافى مع الفرض بأن السائل في حالة سكون.

.. ضغط السائل المتزن لابد أن يكون عمودياً على السطح، وهو القوة العمودية الواقعة على وحدة المسائل ارتفاعه يساوى وزن عمود من السائل ارتفاعه يساوى ارتفاع السائل من هذه النقطة وحتى السطح الحر للسائل، ومساحة مقطعه تساوى الوحدة، أم أن:

 $P = h \rho g \qquad (4-1)$ 

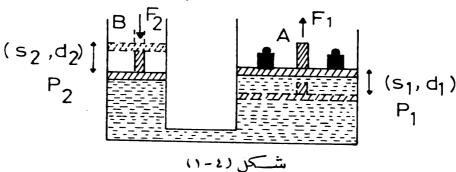
ميث h ارتفاع السائل،  $\rho$  كثافته g مجلة الجاذبية الأرضية.

# : ( Pascal's law ): قاعدة باسكال - ٢/٤

إذا وقع أى جزء من سائل متزن، في حيز محدود تحت تأثير ضعط ما ، فإن الضغط ينتقل غير منقوص إلى جميع أجزاء السائل.

ولإثبات هذه القاعدة تعتبر أسطوانتين B & A يتصالان من أسفل وبهما بعض من سائل . يقافل كل أسطوانة مكبس حسر الحسركة . شكل (1-1) نفسرض أن مقطع الأسطوانتين  $S_2$ ,  $S_1$  على الترتيب . إذا أثرنا بقوة  $F_1$  على المكبس الأول ، بحيث يتحرك مسافة  $I_1$  إلى أعلى ، يؤثر السائل على المكبس الثاني جاذباً إياه إلى أسفل مسافة  $I_2$ 

 $\frac{\mathsf{F}_1}{\mathsf{S}_1}=\mathsf{I}$ الضغط المؤثر على السائل بواسطة المكبس الأول



الشغل المبنول على المكبس الأول = القوة × المسافة

$$\frac{F_1}{S_1} S_1 d_1 = F_1 \quad d_1 = \frac{F_1}{S_1} V =$$
 (4-2)

حيث V هو الحجم الذي اكتسحه المكبس الأول عند حركته، ويلاحظ أن هذا الحجم هو نفس الحجم الذي يكتسحه المكبس الثاني عند حركته ، أي أن :  $S_1d_1=S_2\ d_2=V$ 

وبتطبيق قانون بقاء الطاقة على المجموعة يكون الشغل المبذول على المكبس الأول مساوياً للشغل الذي يبذله السائل لتحريك المكبس الثاني أي أن:

$$F_2 d_2 = \frac{F_2}{S_2} S_2 d_2 = \frac{F_2}{S_2} V$$
 (4-3)

ومن المعادلتين (4-2),(4-2) يتضح أن:

$$\frac{F_1}{S_1} = \frac{F_2}{S_2} \tag{4-4}$$

أى أن :

$$P_1 = P_2$$
 (4-5)

حيث  $P_2$  ,  $P_1$  هما ضغطا السائل تحت المكبسين على الترتيب. وهذا يثبت أن ضغط السائل في جميم أجزائه واحداً.

## :( Archimedes' law ): **عاعدة أرشميدس** = - ۳/٤

يؤثر أى سائل أو مانع على جسم مغمور فيه ، بدفع من أسفل إلى أعلى مما يسبب نقص وزن الجسم ظاهرياً ويؤثر هذا الدفع على الجسم سواء كان الجسم مغموراً كلياً أو جزئياً . وقد وجد أن هذا الدفع مساوى لوزن السائل الذي يزيحه الجزء المغمور من الجسم . كثافة أى أن : الدفع = وزن السائل المزاح = حجم الجزء المغمور من الجسم × كثافة السائل. وتعرف هذه بقاعدة أرشميدس.

إذا كان السائل ماء (كثافته = 1) وكان الجسم مغموراً تماماً، يكون دفع الماء مساوياً وزن الماء المزاح ، ويساوى عددياً حجم الجسم.

تستخدم هذه القاعدة في تعيين الأوزان النوعية للأجسام والسوائل، ويعرف الوزن النوعى لجسم بأنه النسبة بين وزن الجسم في الهواء ووزن حجم من الماء يساوى حجم الجسم، ويساوى عددياً كثافة الجسم، إذ أن وزن حجم من الماء مساوى لحجم الجسم هو نفسه حجم الجسم، باعتبار أن كثافة الماء هي الوحدة.

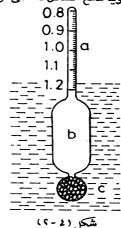
### : ( Hydrometers ) الهيدرومترات = 14 الهيدرومترات = 2 / 3

الهيدرومتر هو جهاز لقياس الأوزان النوعية للسوائل ، وأكثر استعمالاته شيوعاً في قياس الوزن النوعي للألبان وأحماض البطاريات . يتركب النوع البسيط من عمود من الخشب، منتظم المقطع مثبت في أسفله قطعة رصاص، حتى إذا وضع في سائل يطفو رأسياً. ويتوقف طول العمود × المغمور تحت سطح السائل على كثافة السائل.

 $x \ S \ \rho = وزن السائل المودومتر ووزن السائل المزاح$ 

حيث S مساحة المقطع ، ρ كثافة السائل.

بما أن الهيدرومتر يطفو على السائل يكون وزنه مساوياً لدفع السائل له . أي أن :



 $W = X S \rho$ وبما أن الكثافة b ومساحة المقطع ثابتتان،
يكون طول الجزء المغمور تحت السائل X متناسباً
عكسياً مع كثافة السائل. ويمكن تدريج الجزء الظاهر
فوق السائل ليعطى الأوزان النوعية مباشرة. كما هو
الحال في الهيدرومتر المعتاد المبين بالشكل (3/Y). ويتركب من ساق رفيعة منتظمة المقطع B تتصل
بانتفاخ B في أسلفه مكان يوضع به بعض كرات
رصاص B ، وذلك لكى يأخذ الهيدرومتر الوضع
الرأسى ويكون ساقة إلى أعلى.

نفرض أن h طول الجزء غير المغمور من الساق داخل السائل، وأن مساحة مقطع الساق V - hS ) إذا كان V هو الحجم الكلي للهيدرومتر يكون الحجم المغمور منه هو (V - hS ) ويساوى حجم السائل المزاح.

( V - h S )  $\rho = w =$ ونن الهيدرومتر

وبذلك يكون الطول الظاهر من الساق فوق السائل

$$h = \frac{V}{S} - \frac{w}{S} \frac{1}{\rho}$$
 (4-6)

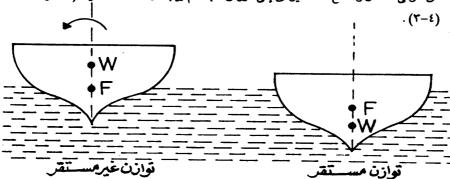
ولكن بما أن كلاً من W ، S ، V مقادير ثابتة للهيدرومتر الواحد فإن الجزء الظاهر من الساق يتناسب طردياً مع مقلوب الكثافة. ويعاير الهيدرومتر مع تدريج ساقه وذلك بوضعه في سوائل معلومة الكثافة.

٤/ ٥ - اتزان الأجسام الطافية ( Balance of floating bodies ):
 عندما يطفق أي جسم فوق سائل يكون متزنا تحت تأثير قوتين هما :

أولاً: تقله إلى أسفل وتعمل هذه القوة في نقطة تسمى بمركز ثقل الجسم w.

ثانياً: دفع السائل إلى أعلى وتؤثر قوة الدفع في نقطة تسمى بمركز الطفو F، وهو في الواقع مركز ثقل السائل المزاح.

يكون الجسم في حالة توازن مستقر إذا كان مركز الطفو F في وضع أعلى من مركز ثقل الجسم w. أما إذا حدث العكس يكون الاتزان غير مستقر، وذلك بسبب تكون ازدواج من قوتى الثقل والدفع ؛ مما يؤدى إلى دوران الجسم ويجعل سافله عاليه ( انظر شكل



مثال (١-٤) :

(1-8): (1-8) هيدرومتر يتكون من انتفاخ حجمه 5 سم $^{2}$  ، تعلوه ساق أسطوانية قطرها 5 مم، يطفو في الماء ومغمور منه أعلى الانتفاخ مسافة قدرها 2 سم. ماهو الطول الذي يتغمر من ساقه إذا وضع في سائل وزنه النوعي 0.95 ؟

الحسل:

في حالة الماء يكون حجم الجزء المغمور = حجم الانتفاخ V + حجم الجزء المغمور من  $\pi \; r^2 \ell$  الساق

وزن الماء المزاح = كثافة الماء × الحجم المغمور.

في حالة السائل يكون وزن السائل المزاح = كثافة السائل × الحجم المغمور

$$0.95 (V + \pi r^2 t) =$$

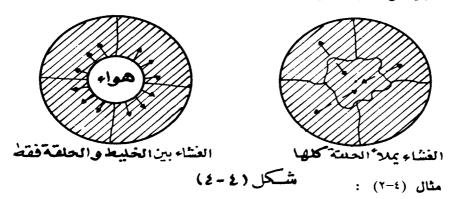
حيث  $\sqrt{\ }$  هو طول الجزء المغمور من الساق. من قانون الطفو يكون وزن الجسم مساوياً لوزن السائل المزاح. أى أن وزن السائل المزاح = وزن الماء المزاح = وزن اللجسم  $V + \pi \ r^2 \ \ell = 0.95 \ (V + \pi \ r^2 \ \ell^{\ })$  5 + 3.14 ( 0.25 )  $^2$  × 2 = 0.95 ( 5 + 3.14 ) ( 0.25 )  $^2$   $\ell^{\ }$  = 3.45 cm

### \$ / ٦- التوتر السطحي Surface tension:

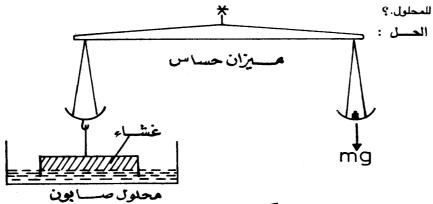
تنشأ ظاهرة التوبر السطحى عن قوى التماسك والتجاذب بين جزئيات السائل عند السطح، أى أنها خاصية سطحية لاوجود لها فى داخل السائل، إذا اعتبرنا جزيئا موجوداً فى باطن السائل، فإنه يكون واقعاً تحت تأثير قوى التجاذب مع الجزئيات المحيطة به من جميع الجهات، ولذلك تساوى محصلة هذه القوى صفراً. أما الجزىء الموجود عند السطح فإنه يقع تحت تأثير قوى جذب الجزئيات التى تحته فقط، وتكون محصلة هذه القوى إلى أسفل وتعمل على تحريك الجزيئات عند السطح إلى داخل السائل، وهذا يسبب ميل السطح دائماً إلى الانكماش، مما يعمل على تكور قطرات السائل وتبدو كما لو كانت موضوعة داخل غشاء رقيق ومشدود من المطاط. أى خط على سطح السائل يكون واقعاً تحت تأثير قوتين متساويتين مقداراً ومتضادتين اتجاها . ويعرف التوبر السطحى بالقوة المؤثرة على وحدة الأطوال من أى خط من خطوط سطح السائل. ووحدات التوبر السطحى هى نيوبن / متر أى : (M T<sup>-2</sup>) .

ولإظهار قوى التوتر السطحى عملياً نحضر سلكا معدنياً على شكل حلقة ، ونثبت بداخله خية من خيط خفيف كما في الشكل (٤ – ٤). عندما نغمر السلك في محلول صابون ثم نرفعه ، يتكون غشاء رقيق من الصابون داخل الحلقة وتأخذ خية الخيط أي شكل ، أما إذا قطعنا الغشاء داخل الخية فقط نجد أنها تأخذ في الحال الشكل الدائري المبين بالشكل (٤-٤) وذلك لأن قوى التوتر السطحي تؤثر عمودياً على كل أجزاء الخيط فتجعلها لذلك دائرية الشكل.

عمودياً على كل أجزاء الخيط فتجعلها لذلك دائرية الشكل.



تكون غشاء من الصابون على إطار على شكل مربع طوله 7 سم ،حينما غمر في محلول صابون ثم علق الإطار في كفة ميزان ، وكانت الكتلة التي يجب وضعها في الكفة الأخرى ، لتعادل الشد الناتج عن التوتر السطحى هي 0.38 جم أوجد التوتر السطحى



منكل (٤ - ٥) عند وضع الاتزان تكون القوة mg إلى أسفل n منزنة مع قوة التوتر (شكل n - n ).

إذا كانت قوة التوتر السطحى هي $\sigma$  عن كل وحدة أطوال ، تكون القوة المؤثرة على الإطار هي  $\sigma$  2  $\sigma$  ، حيث  $\sigma$  هو طول ضلع الإطار وقد ضربنا في العدد 2 حيث إن الغشاء له سطحان.

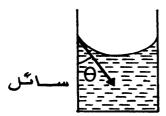
## ٤/٧- الخاصة الشعرية وزاوية التلامس

أى: 0.0266 نيوتن / متر.

( Capillarity and contact angle )

إذا غمرنا طرف أنبوية رأسياً في سائل نلاحظ ارتفاع السائل داخل الأنبوية . تسمى هذه الظاهرة بالخاصة الشعرية ، وتعود لوجود توتر سطحى للسائل. وكلما ضاق مقطع الأنبوية كلما ازداد ارتفاع السائل بها ويشذ الزئبق عن جميع السوائل في هذا الشأن ، إذ ينخفض سطح الزئبق داخل الأنابيب الشعرية بالنسبة للسطح خارجها.

عند تلامس سائل مع سطح صلب، توجد قوى تجاذب بين جزئيات السائل وجزئيات الجسم الصلب، علاوة على التجاذب بين جزيئات السائل، فمثلاً عند وضع سائل نقى في وعاء زجاجي نظيف، يشاهد ارتفاع سطح السائل الملامس لجدران الوعاء . انظر شكل (٤-٦).



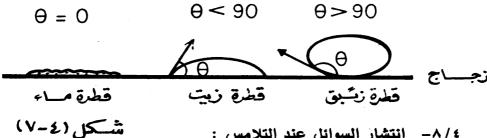
وسرين المالات

شكل (٤- ٢)

وذلك لجميع السوائل فيما عدا سائل واحد هو الزئبق . فيشاهد انخفاض السطح الملامس للزجاج عن مستواه في الوعاء ، وذلك لأي قوى التجاذب بين جزئيات الزئبق تفوق تلك التي بين هذه الجزئيات وجزئيات الزجاج، وهذا بخلاف الحالة مع جميع السوائل الأخرى التي تزيد فيها قوة تجاذب جزئيات السائل مع الجدران عن قوى التجاذب بين جزئيات السائل

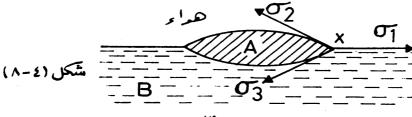
الزاوية θ المحصورة بين المماس لسطح السائل، عند نقطة التلامس وجدار الوعاء داخل السبائل ، تعرف بزاوية التلامس وتسباوي صيفراً في حيالة الزجاج والماء النقي، لذلاء ينتشر الماء على سطح الزجاج.

زاوية التلامس لجميع السوائل أقل من °90 بينما تزيد عن ذلك في حالة الزئبق فقط وتساوى 140° عند تلامسه مع الزجاج ( شكل ٤ - ٧ ) .



٤/٨- انتشار السوائل عند التلامس:

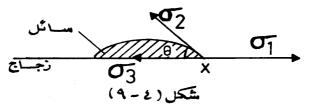
إذا وضعنا قطرة من سائل A على سطح سائل أخرB . إما أن ينتشر السائل A فوق B كما هو الحال مع الزيت والماء. وإما أن تتماسك القطرة وتظهر على شكل عدسة من السائل A ترتكز على السائل B كما في شكل ( ٤ - ٨ ).



نفرض أن  $\sigma_3$  ,  $\sigma_2$  ,  $\sigma_3$  المثلة بالأسهم في الشكل تؤثر في النقطة x ، وتنشئ عن قوى التوتر السطحي بين السائل B والهواء وبين السائل A والهواء وبين السائلين B على الترتيب.

وواضح أن قطرة السائل A تنتشر على السائل B، إذا ما كانت القوة  $\sigma_1$  في اتجاه السطح أكبر من مركبتي القوتين  $\sigma_3$ ,  $\sigma_3$  في الاتجاه العكسى. بينما تتكور القطرة إذا حدث عكس ذلك.

أما عند وضع القطرة على سطح صلب كالزجاج كما في شكل ( $^{8}$  - $^{8}$ ) وكانت القوى مند وضع القوى التوتر السطحى بين الزجاج والهواء، وبين السائل والهواء وبين السائل والزجاج على الترتيب، فإن نقطة تأثير هذه القوى  $\times$  تكون متزنة إذا كانت.



 $\sigma_1 = \sigma_3 + \sigma_2 \cos \theta \tag{4-8}$ 

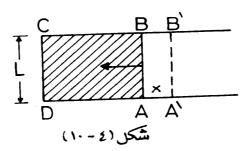
حيث θ هي زاوية التلامس بين السائل والزجاج. وعلى ذلك تكون

$$\cos\theta = \frac{\sigma_1 - \sigma_3}{\sigma_2}$$

فإذا كانت  $\sigma_1 > \sigma_3$  تكون  $\sigma_3 > \sigma_3$  موجبة أي أن  $\sigma_3$  أقل من 90 ويمكن للسائل أن يبلل الزجاج . أما في حالة الزئبق تكون الزاوية  $\sigma_3$  منفرجة لذلك يتكور الزئبق دون أن يبلل السطح.

## ٤/٩\_ العلاقة بين التوتر السطحي والطاقة السطحية :

( Relation between surface tension and surface energy ) اعتبر غشاء من سائل داخل الإطار ABCD كما في شكل ( 3-4 ) نفسرض أن المصلح AB من الإطار يمكن له أن يتحرك إذا كان  $\sigma$  هو التوتر السطحي للسائل تكون القوة المؤثرة على الضلع AB وطوله L هي  $2\sigma$  والعدد 2 نسبة لوجود سطحين للغشاء يؤثر كل سطح بقوة  $\Delta$ 



نفرض أننا أزحنا الضلع AB للخارج مسافة x ضد تأثير قوة التوتر السطحى يكون الشغل المبنول هو 2 L σ x

لكن 2Lx هي الزيادة في مساحة الفشاء

يكون بذلك الشغل المبنول مساويا σ. ds أي يساوي قوة التوتر السطحي مضروباً في الزيادة في مساحة الغشاء وبذلك يمكن تعريف التوتر السطحي بأنه الشغل المبنول لكل زيادة في مساحة الغشاء قدرها الوحدة.

### مثال (۲-٤) :

أوجد مقدار الشغل المبنول ضد قوى التوتر السطحى لتكوين فقاعة صابون قطرها 1 سم إذا علم أن التوتر السطحى لمحلول الصابون 25 داين / سم .

، عمر ان القوار المستعلى مسوق السناجون 22 تايين ا

الحسل:

مساحة السطح الابتدائى لفقاعة الصابون = صفر  $2 \times 4 \, \pi \, R^2 = \frac{1}{4} \, R^2 =$ 

### **دثال** (٤-٤) :

أوجد الشغل اللازم لتحويل قطرة من الماء نصف قطرها 0.5 سم إلى قطرات قطر

كل منها 1 مم ( التوتر السطحي للماء = 70 داين / سم )

الحل:

 $(4/3)\pi R^3 = 3$ 

عدد القطرات : الحجم الابتدائي للقطرة / حجم القطرة بعد التجزئة

$$=\frac{(4/3)\pi(0.5)^3}{(4/3)\pi(0.1)^3}=125$$

$$125\times 4\pi r^2 = 125\times 4\pi(0.1)^2$$

$$=125\times 4\pi(0.1)^2$$

$$(5\pi-4\pi(0.5)^2) = 125$$

$$4\pi = 125$$

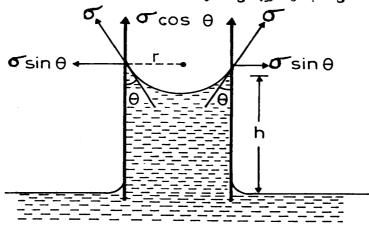
الشغل المبنول = المساحة الزائدة × التوتر السطحى

$$= 4 \pi \times 70$$
$$= 879 \text{ ergs}.$$

## ١٠/٤ تعيين التوتر السطحي بطريقة الأنبوية الشعرية :

( Determination of the surface tension using a capillary tube ) إذا غمرت أنبوية شعرية نصف قطرها r في سائل كثافته ρ فإن السائل يرتفع في الأنبوية ( ماعدا الزئبق ) بمقدار محدود h يختلف من سائل لآخر ويعتمد على نصف قطر الأنبوية الشعرية.

نفرض أن  $\theta$  هي زاوية التبلامس بين السبائل وزجاج الأنبوية، تؤثر قوة التوثر السطحي  $\sigma$  على كل وحدة أطوال من خط التلامس بين السبائل وجدار الأنبوية . وتكون في اتجاء المماس لسطح السائل إلى أعلى أي أنها تعمل زاوية  $\theta$  مع جدار الأنبوية كما مبين في شكل ( $\theta$  -  $\theta$  ) . هذه القوة لها مركبتان : إحداهما  $\theta$   $\theta$  وتعمل في اتجاء الأنبوية والثانية  $\theta$   $\theta$  في اتجاء عمودي عليها . تتلاشي جميع المركبات  $\theta$  مع بعضها لتضادها في الاتجاء وتساويها في المقدار



سَلَّكُل (٤ - ١١) سَلَّكُل (٤ - ١١) مجموع المركبات في اتجاه الأنبوية على طول المحيط كله وتعمل إلى أعلى هي  $2~\pi~r~\sigma\cos heta$ 

وتتزن هذه القوة مع وزن عمود السائل الذي يرتفع داخل الأنبوية  $\pi\,r^2h\,\rho\,g$ 

أى أن :

$$\sigma = \frac{r h \rho g}{2 \cos \theta} \tag{4-9}$$

وفي حالة الماء تكون الكثافة ho=1 وزاوية التلامس مع الزجاج ho=0

أ**ي أ**ن :

$$\sigma = \frac{r h g}{2} \qquad N / m. \tag{4-10}$$

وعند إجراء التجربة لقياس التوتر السطحى للماء ، نثبت الأنبوبة الشعرية رأسياً بحيث يكون طرفها السفلى مغموراً في الماء ، ويقاس ارتفاع الماء بداخلها . ولقياس نصف قطر الأنبوبة ندخل شريطاً من الزئبق ليكن طوله L ثم تقاس كتلته بميزان حساس ولتكن m تكون

$$m = \pi r^2 L \times 13.6$$

حيث كثافة الزئبق تساوى 13.6 ومن المعادلة السابقة نوجد r

حيث

$$r = \sqrt{m/\pi L \times 13.6}$$
 (4-11)

وباستخدام المعادلة (4-10) توجد قيمة التوتر السطحى للماء.

## ٤/١١- اختلاف الضغط على السطوح المنحنية للسوائل والأغشية :

Pressure difference on curved surfaces of liquids and films يتقعر السطح الحر لسائل إذا كان الضغط فوقه أكبر منه في الداخل ولإيجاد العلاقة بين الزيادة في الضغط وانحناء السطح نعتبر جزءا صغيراً ABCD من السطح، ونفرض في الحالة العامة أن نصف قطر انحناء AB هن  $R_1$  وكذلك انحناء CD بينما نصف قطر انحناء AB هن  $R_2$  ، شكل  $R_3$  ، شكل  $R_4$  ).

نفرض أن الضغط قد زاد في الجانب المقعر بمقدار P ونتج عن ذلك إزاحة هذا الجزء إلى الوضيع A' B' C' D' ونفرض أن المسافة العمودية التي أزيح بها هي AR.

باعتبار المجموعة معزولة وتطبيق قانون بقاء الطاقة يجب أن يتساوى الشغل الخارجي المبنول لتمديد السطح مع الزيادة في الطاقة السطحية.

الشخل المبنول w = 1القبوة × المسافة،

القوة = الضغط×المساحة  $\therefore$  w = P × ABCD × DR الزيادة في المساحة تساوى

dS = A'B'C'D' - ABCDمن هندسة الشكل

$$\frac{A^{\prime} B^{\prime}}{R_{1} + dR} = \frac{AB}{R_{1}}$$

$$\frac{B^{\prime} C^{\prime}}{R_{2} + dR} = \frac{BC}{R_{2}}$$

$$\frac{B^{\prime}C^{\prime}}{R_{2} + dR} = \frac{BC}{R_{2}}$$

$$A^{\prime}B^{\prime}C^{\prime}D^{\prime} = AB(1 + \frac{dR}{R_{1}}) \times BC(1 + \frac{dR}{R_{2}})$$

$$= ABCD(1 + \frac{dR}{R_{1}} + \frac{dR}{R_{2}})$$

شکل (۱۲ - ۱۲۲)

وأهملنا  $dR^2$  لأنها كمية صغيرة من الدرجة الثانية

٠٠ الزيادة في المساحة

$$dS = dR \left( \frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} \right) ABCD$$
 (4-12)

لكن من تعريف التوتر السطحي بأنه الطاقة الكامنة في وحدة المساحات ، تكون الزيادة في الطاقة السطحية = الشغل المبنول . أي أن :

$$P(ABCD) dR = \sigma dR \left(\frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2}\right) ABCD$$

$$\therefore P = \sigma \left(\frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2}\right)$$

ويسرى هذا القانون بالنسبة لسطح واحد فقط وزاوية تلامس صغر ، أما إذا كانت زاوية التلامس هي  $\theta$  تصبح المعادلة.

$$P = \sigma \left( \frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} \right) \cos \theta$$
 (4-13)

وتعتبر الآن الحالات الخاصة الآتية:

إذا كان السطح كريا مثل حالة فقاعة تكونت داخل ماء يكون:

$$R = R_1 = R_2$$

ويكون الضغط داخل الفقاعة

$$P = 2\sigma/R$$

(4-14)

(4-15)

ويلاحظ أن هذا القانون يسرى بالنسبة لسطح واحد فقط . أما إذا اعتبرنا حالة فقاعة صابون مثلا فإن لها سطحين واحداً داخلياً والآخر خارجياً ويصير القانون عندئذ.

 $P = 4 \sigma / R$ 

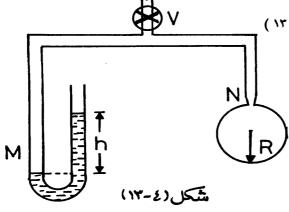
## ١٢/٤ تعيين التوتر السطحي بطريقة الفقاعة :

( Determination of surface tension by the bubble method ) نستخدم المعادلة (4-15)

> لإيجاد التوتر السطحى لمحلول صابون ، باستخدام الجهاز المبين بشكل ( ٤ - ١٣ )

ويتركب من أنبوبة زجاجية تنتهى من أحد طرفيها بفوهة ضيقة N ومن الطرف الأخسر بمانومستسر مسائي M وتتصل أيضاً من خالال صعام ٧ بمصدر ضغط هواء . ترضع قطرة من ( السائل تحت الاختبار عند الفوهة N

فتقفلها ، ثم يفتح صمام الهواء ٧



فيدخل الهواء وتتكون فقاعة عند الفوهة ثم يقفل الصمام بعد ذلك ويقاس قطر الفقاعة وليكن 2R وتقاس كذلك الزيادة في الضغط داخل الفقاعة بواسطة المانومتر Mوذلك بمعرفة الفرق h بين مستويي السائل في فرعى المانومتر وتساوى

$$P = h \rho g$$

حيث  $\rho$  كثافة سائل المانومتر  $\rho$  عجلة الجاذبية الأرضية  $\sigma$  =  $P R / 4$  نوجد التوتر السطحى  $\sigma$  =  $\rho$   $\rho$   $\rho$  نوجد التوتر السطحى  $\rho$ 

### مثال (٤-٥) :

أوجد مقدار الضغط داخل فقاعة من الصابون نصف قطرها 10 سم ، وأوجد الشغل اللازم لتكوينها علماً بأن التوتر السطحى للمحلول هو 30 داين / سم . ?

#### الحسل:

الزيادة في الضغط داخل الفقاعة هن :

$$P = 4 \sigma / R = 4 \times 30 / 10$$
  
= 12 dynes / cm<sup>2</sup>

الضغط داخل الفقاعة = الضغط الجوى + الزيادة في الضغط داخل الفقاعة .

الشغل المبنول لتكوين الفقاعة = طاقة السطح × الزيادة في المساحة = التوتر السطحي × ضعف مساحة سطح الفقاعة.

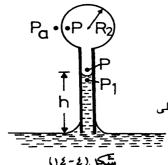
= 
$$2 \times 4 \pi$$
 r<sup>2</sup>  $\sigma$   
=  $2 \times 4 \pi \times 100 \times 30 = 24 \pi \times 10^3$  ergs

### مثال (٦-٤) :

غمر طرف أنبوبة شعرية قطرها 2مم رأسياً في محلول صابون ، وتكونت على الطرف الآخر فقاعة صابون قطرها 2سم ، أوجد ارتفاع محلول الصابون في الأنبوبة علماً بأن التوتر السطحي لمحلول الصابون 25 اعتبر كثافة السائل 1 وزاوية التالمس صفر بواحدات سم جم ث. ؟

### الحل:

نفرض أن الضغط فوق السطح المقعر السائل في الأنبوية الشعرية هو P وأن الضغط تحت السطح مباشرة  $P_1$  وأن نصف قطر الأنبوية  $P_1$  شكل ( $P_1$  ) يكون h وارتفاعه  $P_1$  وارتفاعه  $P_2$  وارتفاعه  $P_3$  وارتفاعه فإن :



$$P_a$$
 -  $P_1$  = hp g وباعتبار الضغط داخل وخارج الفقاعة يكون 
$$P - P_a = 4 \ \sigma \ / \ R_2$$

حيث R<sub>2</sub> نصف قطر الفقاعة

من المعادلات الثلاث السابقة ويحذف  $P_a$  ,  $P_1$  , وحصل على  $2\sigma$  =  $4\sigma$  , as

$$\frac{2\sigma}{R_1} = \frac{4\sigma}{R_2} + pgh$$

لمنها

$$\frac{2 \times 25}{0.1} = \frac{4 \times 25}{1} + 980h$$

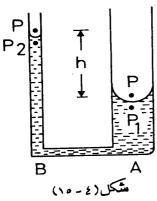
$$\therefore \quad h = 0.4 \text{ cm}$$

### مثال (۷-٤) :

وضع ماء في أنبوية على شكل حرف U قطر أحد فرعيها 1 سم وقطر الفرع الآخر 1 مم . أوجد الفرق بين مستويى سطح الماء في الفرعين ، علما بأن التوتر السطحى للماء 70داين / سم. 2

### الحسل:

نقرض أن الضغط الجوى P ، وأن الضغطين أسفل السطح الحر للسائل في الفرعين  $R_2$  ,  $R_1$  على الترتيب A,B



الفرق بين الضغط على جانبى السطح الحر للسائل في فرع الأنبوبة A والذي يأخذ شكل نصف كرة هو

$$P - P_1 = 2\sigma/R_1$$
 وبالنسبة للفرع  $P - P_2 = 2\sigma/R_2$ 

بسرح

:. 
$$P_1 - P_2 = (2\sigma/R_2) - (2\sigma/R_1)$$

$$P_1 - P_2 = h \rho g$$
 لكن

 $\rho = 1$  حيث  $\rho$  كثافة السائل . وإذا كان السائل ماء تكون الكثافة

ويكون

$$\frac{2 \times 70}{0.05} - \frac{2 \times 70}{0.5} = h \times 1 \times 980$$

$$\therefore h = 2.6 \text{ cm}$$

### مثال (٤-٨) :

لوحان متوازیان من الزجاج وضعا رأسیاً ، بحیث یلامس طرفاهما السفلیین سطح السائل الذی یبلل الزجاج ، وتوتره السطحی  $\sigma$  . إذا كانت المسافة بین اللوحین x فاوجد الارتفاع الذی یصل إلیه السائل. x

### الحـــل :

نفرض أن طول كل لوح L يكون طول خط التالامس بين اللوحين والسائل L قوة التوتر السطحى 2 داين ، تتزن هذه القوة مع وزن عمود من السائل ارتفاعه L مقطعه L مقطعه L

$$2L\sigma = x Lh \rho g$$

حيث p كثافة السائل

ويكون بذلك ارتفاع السائل بين اللهمين هو:

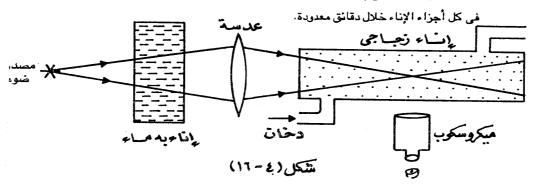
$$h = \frac{2 \sigma}{x \rho g}$$

# السوائل في حالة الحركة ( Liquids in motion )

### ١٣/٤ - خاصية الانتشار

الانتشار هو انتقال ذرات أو جزئيات المادة في داخلها من مكان إلى مكان آخر والمناهرة الانتشار الفضل في اكتشاف الطبيعة الجزيئية المادة . ولإثبات خاصية الانتشار في المواد الصلبة نصضر لوحين من فلزين نقيين كالرصاص والذهب ، ثم يضغطان متلاصقين ويتركان لمدة طويلة ، ثم بإجراء تحليل كيميائي لكل لوح نجد أن ذرات الذهب قد تغلغلت في الرصاص ، وكذلك ذرات الرصاص في الذهب ، إلى مسافات قد تصل إلى بضعة مليمترات ، ممايثبت تحرك ذرات كل منهما وانتشارها.

أما في حالة السوائل فالانتشار أسهل ، ويمكن الاستدلال على ذلك بوضع نقطة سائل ملون - حبر مثلاً - في إناء كبير به ماء دون إحداث أية اهتزازات ، نجد أن اللون قد انتشر



ولإثبات حركة الجزئيات في الغازات تجرى تجربة الدخان . ويتركب الجهاز كما في شكل ( ٤ – ١٦ ) . من مصدر ضوء موضوع أمام عدسة لامة، لتجميع الضوء داخل إناء شكل ( ٤ – ١٦ ) . من مصدر ضوء موضوع أمام عدسة لامة، لتجميع الضوء داخل إلى زجاجي به فتحتان جانبيتان ، يمرر تيار من الدخان داخل الإناء الزجاجي ثم ينظر إلى ذرات الدخان التي تظهر كنقط مضيئة في مجال رؤية الميكروسكوب ويوضع في طريق الضوء إناء به ماء بارد لإزالة أي حرارة مصاحبة لشعاع الضوء ، والصادر عن المصدر وذلك حتى لاتسبب هذه الحرارة تيارات حمل تحرك الذرات داخل الإناء.

تظهر النقط مضيئة في الميكروسكوب كما لو كان شيئاً غير منظور يصطدم بها ، وتلك هي جزئيات الهواء التي تتحرك وتصطدم بذرات الدخان الخفيفة الوزن ، فتظهر نتيجة التصادم على شكل رعشة للنقط المضيئة.

## : ( Coefficient of Diffusion ) معامل الانتشار 🕹 🕹 🕹

نفرض أن لدينا وسطا ما تختلف بداخله درجة تركيز جزى، معين ، نعتبر مركزاً للإحداثيات داخل الوسط واتجاها موجباً للقياس ، بحيث تتزايد درجة تركيز هذا الجزى، في هذا الاتجاه.

تنتشر الجزئيات عن طريق حركتها ، من الأجزاء ذات التركيز المرتفع إلى الأجزاء الأقل تركيزاً أي أن الجزيئات تتحرك في اتجاه تناقص المسافة .

اعتبر مساحة dS عمودية على اتجاه الانتشار وتبعد مسافة x عن مركز الاحداثيات . تتوقف كتلة المادة bldm تعبر هذه المساحة على العوامل الآتية :

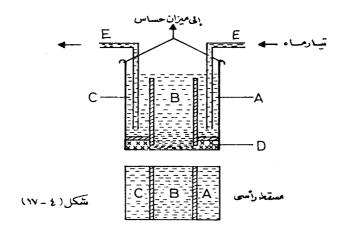
- اختلاف درجة التركيز C على جانبى المساحة ، وتعرف درجة التركيز بكتلة المادة
   المنتشرة في وحدة الحجوم ، ويسمى الفرق بين درجتى التركيز عند نقطتين تبعدان
- 1 سم فى اتجاه الانتشار بمعدل النقص فى التركيز بالنسبة للمسافة أو بالميل التركيزى. dC/dx )
  - ٢ -- مقدار المساحة التي تنتشر خلالها المادة.
- ٣ زمن هذا الانتشار dt ويمكن بذلك كتابة قانون الانتشار الأول الذي وضعه فيك Fick

$$\frac{dm}{dt} = -K \cdot \frac{dC}{dx} \cdot dS \qquad (4-16)$$

ويلاحظ هنا وجود إشارة سالبة ، وذلك لأن اتجاه الانتشار يكون دائماً في عكس تزايد تركيز المادة . ويعرف الثابت K بمعامل الانتشار ، ، ومن الواضح أن قيمة هذا المعامل تتوقف على نوع كل من المادة المنتشرة ، وكذلك الوسط الذي تنتشر خلاله هذه المادة. أما إذا كان الانتشار نتيجة لاختلاف تركيز نفس المادة في الوسط النقي ذاته سميت الظاهرة بالانتشار الذاتي.

## ١٥/٤ تعيين معامل انتشار محلول ملح في الماء:

نستخدم خلية زجاجية كالمبينة بشكل ( ٤ - ١٧ ) وتتركب من إناء على شكل متوازى



B مستطيلات مقسم من الداخل لثلاثة أقسام A,B,C بحيث تكون جدران القسم الداخلى B فقط بقسم أخر في مستوى منخفض قليلاً عن حافة الجدران الخارجية ، ويتصل القسم B فقط بقسم آخر

D في قاع الإناء يحتوى على كمية من الأملاح المراد تعيين معامل انتشارها في الماء. توجد أيضاً أنبوبتان EE يسمحان بدخول وخروج تيار منتظم من الماء النقى. تملأ الخلية بالماء إلى مستوى أعلى قليلاً من حافة جدران القسم B. يتكون في القسم D محلول ملح مركز نتيجة لنوبان الملح في الجزء D.

يبدأ انتشار محلول الملح في ماء الجزء B من الخلية ، ويكون الانتشار رأسياً إلى أعلى حتى يصل لحافة هذا الجزء ، حيث يوجد تيار مستعرض من الماء يسحب أولاً بأول كل المادة الملحية التي وصلت إلى هذا المكان نتيجة للانتشار .

يترك الجهاز مدة كافية حتى الوصول إلى حالة الاستقرار ، التى يتم عندها سحب كل المادة التى انتشرت رأسياً إلى أعلى خلال مساحة عمودية معلومة في زمن معين بواسطة تيار الماء.

وتعلق الخلية من كفة ميزان حساس ، لإيجاد معدل الفقد في الثانية من وحدة الكتلة من المجموعة ، ويساوى هذا المقدار كتلة المادة التي تعبر عموديا 1 سم٢ من فوهة الجزء B من الخلية في الثانية.

وبتطبيق قانون فيك (المعادلة 4-16).

$$\frac{dm}{dt} = -K dS \frac{dC}{dx}$$

نحصل على معامل الانتشار بقياس dS وهي مساحة مقطع الجزء B ، وكذلك بقياس معدل تغير تركيز المحلول مع الارتفاع عن قاع الخلية ، وذلك بإجراء تجربة جانبية يقاس فيها تغير معامل انكسار الضوء n مع تركيز المحلول باستخدام مقياس الانكسار لآبي، وبذلك نحصل على (dn/dC) ثم يقاس تغير معامل الانكسار على الارتفاعات المختلفة داخل الجزء B من الخلية فنحصل على (dn/dx).

وبقسمة المقدارين نحصل على معدل تغير التركيز مع الارتفاع x

$$\frac{dC}{dx} = (dn/dx)/(dn/dC)$$

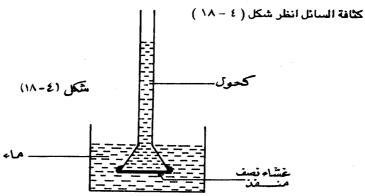
وبالتعويض في معادلة فيك نحصل على معامل الانتشار K.

## ١٦/٤ الانتشار خلال الأغشية والضغط الأسموزي:

( Diffusion and osmotic pressure )

تنتقل السوائل خلال الأغشية النصف نفاذة بدرجات متفاوتة، وتسمى هذه الظاهرة بالانتشار الأسموزى . ولتوضيح هذه الظاهرة نحضر مثانة مملوءة بالكحول ونغمرها في ماء نقى ، نجد أن المثانة تتضخم حتى تنفجر نتيجة لدخول الماء إليها دون خروج الكحول منها . وبالعكس إذا كان الماء داخل المثانة والكحول خارجها فإن المثانة تتكمش لخروج الماء منها .

يمكن منع انتقال الماء خلال الغشاء إذا أثرنا على الكصول بضغط معين يعرف بالضغط الأسموزى . ولقياس هذا الضغط نحضر أنبوية مقفلة من أحد طرفيها بغشاء نصف نفاذ . يوضع المحلول بداخلها، وتثبت الأنبوية في وضع رأسى بحيث يلامس طرفها نو الغشاء سطح ماء نقى . بعد فترة نلاحظ ازدياد ارتفاع السائل فى الأنبوية بسبب انتقال الماء خلال الفشاء . وعندما يتساوى الضغط الأسموزى بالزيادة فى الضغط الناشئة عن ارتفاع عمود السائل مسافة h و يحدث اتزان ويكون الضغط الأسموزى عمود السائل مسافة المعدث اترات



الشغل المبنول لنقل حجم V من الماء خلال الغشاء عندما يكون الضغط الأسموذي للسائل P يساوى PV والضغط الأسموزي مثل ضغط الغاز ، يتأثر بدرجة الحرارة المطلقة ويتناسب معها طردياً.

## : ( Vanthoff's law ) قانون فانت هوف - ۱۷/٤

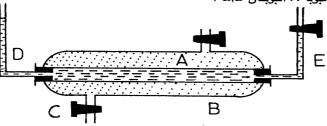
وجد فانت هوف بالتجربة أن الضغط الأسموزى لمحلول مخفف لملح ، لايتحلل داخل المذيب ، يساوى ضغط غاز تام جزيئاته من نفس جزيئات المذاب، ويشغل نفس حجم المحلول ، ويمكن كتابة القانون رياضياً على الصورة الآتية :

$$\frac{PV}{T} = \frac{m}{M} r {(4-17)}$$

حيث V حجم المحلول ، P ضغطه الأسموزى ، m كتلة المذاب، M الوزن الجزيئى للمذاب، T درجة الحرارة المطلقة، r ثابت.

## ١٨/٤ - تعيين الضغط الأسموزي عمليا :

نستخدم الجهاز المبين بالشكل (٤ - ١٩) ويتركب من أنبوبة A من الفخار رسب على مسامها مادة سيانيد الحديد النحاسية ، لكى تجعل مسامها نصف نفاذة . يحيط بهذه الأسطوانة غلاف معدنى B يملأ بالمحلول تحت الاختبار عن طريق أنبوبة جانبية C ويتصل بطرفى الأنبوبة A أنبوبتان E.D .



شكل (١٩-٤) يقفل الأنبرية E صمام بينما D أنبوية شعرية مدرجة.

تملأ الأنبوية A بالماء النقى ( أو المذيب عموماً ) بحيث يظهر سطحه على تدريج الأنبوية D . يمر الماء خلال مسام الأنبوية A إلى المحلول المذاب مالم يؤثر على هذا الأخير ضعط هيدروستاتيكي عن طريق الفتحة C في الأنبوية B . عندما يتساوى هذا الضغط

بالضغط الأسموزي يظل سطح الماء في الأنبوبة الشعرية D في موضعه الأصلي.

## ٤/ ١٩ - الحركة البراونية وقانون التوزيع العددي لدقائق جسم معلق في مائع في أعماقه المختلفة

( Brownian motion )

لاحظ براون وجود حركة مستمرة لأي معلقات موجودة داخل مائع وقد فسرت هذه الظاهرة التي عرفت باسمه على أساس نظرية الحركة للمادة التي تنص على أن جزيئات كل مادة دائمة الحركة في جميع الاتجاهات. فعندما تتصادم جزيئات السائل مع المعلقات بداخله تظهر الحركة البروانية.

نفرض أن سائل او مائع في حالة اتزان ديناميكي حرارى ، ونفرض أن عدد الجزيئات التي لها سرعات بين ( v, (v + dv) عني لحظة ما هي n يستلزم شرط الاتزان أن يظل هذا العدد ثابتاً مع الزمن لايتغير.

نعتبر عموداً من المائع مساحة مقطعه الوحدة يتزن تحت تأثير الجاذبية الأرضية (شكل ٤-٢٠). ونفرض أن درجة الحرارة داخله ثابتة ومنتظمة. نفرض مركزا للإحداثيات عند قاعدة العمود ونعتبر طبقة من المائع سمكها dx وتبعد عن القاعدة مسافة x ونفرض أن قيمة الضغط على سطحى هذه الطبقة شکل (۱ - ۲۰)

يتنن وزن الجزيئات في هذه الطبقة مع فرق الضغط على السطحين أي أن:  $(P-dp) - P = dx \rho g = -dp$ (4-18)

حيث ρ هي كثافة السائل.

هو P - dp ، P

لكن من القانون العام للغازات

PV = RT(4-19) حيث R هو ثابت الغاز الجرام الجزيئي ويساوي عدد أفوجادرو N مضروباً في ثابت بولتزمان k أي أن

$$P = \frac{N}{V} kT = n kT ag{4-20}$$

حيث  $\frac{N}{V}$  = acc الجزيئات في وحدة الحجوم من الغاز أو المائع .

$$dp = kT dn (4-21)$$

ومن المعادلتين (4-18) و (4-21) نحصل على:

$$-kT dn = dx \rho g$$

الكن الكثاف  $\rho = mn$  هي كتلة الجزيء.

$$-k T dn = mg n dx$$

$$\int_{n_0}^{n} \frac{dn}{n} = \int_{0}^{x} - \frac{mg}{kT} dx$$

وبإجراء التكامل نحصل على:

$$n = n_0 e^{-m gx/kT}$$
 (4-22)

تعطى هذه المعادلة توزيع الجنزيئات ، في وحدة الصجوم من السائل أو المائع على الارتفاعات المختلفة × من سطح الأرض. ولما كان الضغط يتناسب طردياً مع عدد الجزيئات في وحدة الحجوم ( معادلة 20-4 ) يمكن بذلك كتابة معادلة تغيير الضغط مع الارتفاع على الصبورة.

$$P = P_0 \exp \left(-\frac{mgx}{kT}\right)$$
 (4-23)

ويعطى هذا القانون تغير ضغط الهواء الجوى مع الارتفاع عن سطح الأرض باعتبار ثبوت درجة الحرارة T.

## ٢٠/٤ تجارب بيرين لتعيين عدد أفوجادرو:

استحضر بيرين محلولاً غروانياً تكون لجزئياته نفس الحجم تقريباً ، وذلك بأن أدار المحلول بقوة طاردة مركزية لمدة طويلة ، حتى انفصلت الجزيئات المتشابهة معاثم أخذ قطرة من الجزء المتجانس ، ونظر إليها خلال ميكروسكوب قوى واعتبر أن القطرة تكون عموداً من سائل ارتفاعه حوالى 0.1 مم

استطاع بيرين إيجاد عدد الجزيئات المعلقة ، التى تشغل مساحة معينة على ارتفاع معين من عمود السائل، وذلك بالنظر خلال ثقب رفيع فى مجال روية الميكروسكوب وبتغيير المستوى البؤرى للميكروسكوب يتغير وضع قصبته، تمكن من إيجاد تغير عدد الجزيئات الموجودة على مساحة معينة مع الارتفاع.

نفرض أن x هى المسافة داخل السائل بين قراحين متتاليتين للميكروسكوب .وأن عدد الجزيئات عندهما  $n_2$  ,  $n_1$  إذا كان معامل انكسار السائل  $\mu$  تكون المسافة الهوائية المكافئة هي  $\mu$  x = d

وباستخدام قانون التوزيع العددى (المعادلة 22-4) نحصل على المعادلة:

$$In \left(\frac{n_1}{n_2}\right) = \frac{mg}{kT} \mu x$$

اكن  $\frac{R}{N} = \frac{R}{N}$  ثابت الغاز للجرام الجزيئي.

$$\therefore \quad \text{In } \left(\frac{n_1}{n_2}\right) = \frac{m \ g \ n}{RT} \ \mu \ x \tag{4-24}$$

ولإيجاد كتلة المعلق m توجد أولاً كثافة المعلقات في كل حجم السائل نظراً لتساوى كثافتها مع كثافة المحلول التي يمكن إيجاد قيمتها بواسطة قنينة الكثافة.

نوجد بعد ذلك حجم الجزىء المعلق، بتخفيف المحلول والنظر إليه تحت الميكروسكوب، مع إيجاد عدد الجزيئات التى تشغل طولاً معيناً . ومن ذلك نوجد قطر الجزىء ثم حجمه. ومن الكثافة والحجم نوجد الكتلة m.

وقد وجد بيرين باستخدام المعادلة (4-24) أن عدد أفوجادرو

$$N = 6.06 \times 10^{23}$$

: ( Flow of Liquids ) تدفق السوائل ٢٩/٤

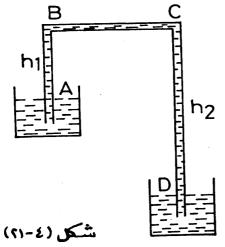
لكي يتحرك سائل داخل أنبوبة يجب بذل كمية من الطاقة على شكل شغل يتحول إلى

S القوة الدافعة لحركة . فإذا كانت F هي القوة الدافعة لحركة السائل في أنبوبة مساحة مقطعها F يكون الضغط هو F/S . وإذا تحرك السائل مسافة X داخل الأنبوبة نتيجة لذلك يكون الشغل المبنول X هو .

$$w = F x = \frac{F}{S} S x = P V$$

حيث Sx = V هو حجم السائل المدفوع. أى أن الشغل اللازم لتحريك سائل في أنبوية يساوى ضغط السائل مضروباً في حجمه.

٢٢/٤ انتقال السوائل من المستويات المرتفعة للمنخفضة:



إذا غمر طرف أنبوبة ABCD في إناء به سائل ، والطرف الآخر في أناء أخر في مستوى منخفض عن الأول ، وكان السائل متصلاً في الأنبوبة (شكل ٤ - ٢١) فإن السائل يسرى داخلها من الإناء المرتفع إلى المنخفض حتى يتساوى سطحا السائل في كل منهما أو يفرغ كلية من الإناء المرتفع.

لتفسير ذلك نفرض أن الضغط الجوى فوق سطح السائل عند كل من A, D هو P. اعتبر ضعط السائل عند نقطتين C,B على نفس المستوى.

 $P_B=P-h_1\,\rho\,g$  هو B ميث B ميث A ميث الإناء A هو ارتفاع النقطة B عن سطح السائل في الإناء A

 $P_C = P - h_2 \rho g$  الضغط عند C مو C معن C معن الإناء D معن الإناء D معن المناخ السائل في الإناء

 $P_C - P_{B'} = (h_1 - h_2) \rho g$  (4-25)

ولما كانت  $h_2$  أكبر من  $h_1$  فإن الضغط عند  $h_2$  يكون أكبر من الضغط عند  $h_1$  واذلك يسرى السائل في الاتجاه  $h_1$  إلى  $h_2$  طالما استمر  $h_1$  أكبر من  $h_1$ 

## ٢٣/٤ سرعة تدفق سائل من ثقب في إناء:

نفرض وجود إناء به سائل وبه ثقب في أسفله ، ونفرض أن مستوى سطح السائل يظل ثابتا بإضافة بعض السائل باستمرار لمعادلة الكمية التي تخرج من الفتحة . يكون خروج السائل عند الثقب تحت تأثير الضغط الناشئ من ارتفاع السائل فوقه h ، وهذا يساوى h ρ g . حيث ρ كتافة السائل ، g عجلة الجاذبية.

إذا كانت سرعة خروج السائل من الفتحة V تكون طاقة حركة وحدة الحجوم من السائل عند خروجه من الفتحة هي  $\rho$   $v^2$  ويمساواة طاقتي الوضيع والحركة لوحدة الحجوم عند سقطوها مسافة h تكون :

$$\frac{1}{2} \rho v^2 = h \rho g$$
 (4-26)

أي أن:

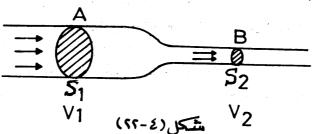
 $v = \sqrt{2gh}$ 

(4-27)

وهذه هي سرعة خروج السائل من الفتحة.

\$ / ٢٤ — تدفق السوائل في الأنابيب : تتفير سرعة حركة أي سائل يتدفق في أنبوبة ما حسب اتساع أو ضيق مقطعها . فكلما ازدادت الأنبوبة ضيقاً كلما ازدادت سرعة سريان السائل.

ولإثبات ذلك نفرض أنبوية أفقية يتصرك فيها سائل غير قابل للانضغاط، ولإثبات ذلك نفرض نقطتين B,A مساحة المقطع عندهما  $S_2$  ,  $S_1$  على الترتيب وأن



 $\cdot$  التدفق عندهما  $\cdot$   $\cdot$   $\cdot$  التدفق عندهما

خلال فترة زمنية t يتحرك السائل عند النقطة A مسافة تساوى  $v_1$  بينما يتحرك السائل عند النقطة B في نفس الزمن مسافة t  $v_2$  ولكن بما أن حجم السائل الذي يمر بالنقطة في الزمن t هو نفس حجم السائل المار بالنقطة B في نفس الزمن يكون.

 $v_1 t S_1 = v_2 t S_2$ 

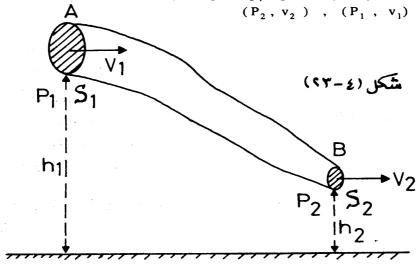
أي أن:

$$v_1 S_1 = v_2 S_2$$
 (4-28)

ويعنى هذا أن سرعة التدفق تتناسب عكسياً مع مساحة مقطع الأنبوبة ، وهذا يفسر سبب اندفاع المياه بسرعة أكبر من خرطوم المياة كلما ازدادت فتحته ضيقاً.

## ٤/ ٣٥ - نظرية برنولي ( Bernoulli's theorem ) :

تعالج هذه النظرية دراسة حركة السوائل في الأنابيب الرأسية ذات المقطع المتغير مثل شبكة أنابيب المياه في المنازل ، نفرض أن السائل غير قابل للانضغاط ، ونفرض أن مساحة مقطع الأنبوبة ومقدار الارتفاع عن سطح الأرض عند كل من B,A ( شكل ٤ -٢٢) مما حما (  $S_2$  ,  $h_2$  ) ,  $S_1$  ,  $h_1$  ) هما (  $S_2$  ,  $h_2$  ) ,  $S_1$  ,  $S_2$  ,  $S_3$  ) على الترتيب ، وأن سرعة السائل وضغطه عندهما م



لإيجاد العلاقة بين سرعة التدفق والضغط والارتفاع عن سطح الأرض نعتبر أن الأنابيب تكون نظاماً معزولاً، يمكن أن ينطبق عليه قانون بقاء الطاقة . أى أن مجموع الطاقات عند A يساوى مجموع الطاقات عند B .

تنشأ الطاقة عند أي نقطة مثل A أو B عن ثلاثة عوامل:

- الماقة الموضع التي يكتسبها السائل بفضل ارتفاعه h عن سطح الأرض وتساوى هذه الطاقة mgh حيث m
- ٣ الشغل الآلى المبنول لدفع السائل فى الأنابيب ، فإذا كانت مساحة الأنبوية عند نقطة
   ما S وكان ضغط السائل عندها P تكون القوة المحدثة للحركة pS وإذا كانت سرعة
   تدفق السائل v فإنه يتحرك مسافة v فى الثانية الواحدة.

الشغل المبنول w =القوة × المسافة

$$W = PSv ag{4-29}$$

وبتطبيق قانون بقاء الطاقة عند كل من B,A نحصل على:

$$m g h_1 + \frac{1}{2} m v_1^2 + P_1 S_1 v_1$$

$$= m g h_2 + \frac{1}{2} m v_2^2 + P_2 S_2 v_2$$
(4-30)

ويما أن معدل التدفق واحداً عند كل من B,A يكون

$$m = S_1 v_1 \rho = S_2 v_2 \rho$$
 (4-31)

حيث p كثافة السائل، وبالتعويض من المعادلة (4-31) في (4-30) نحصل على معادلة برنولي لتدفق السوائل.

$$gh_1 + \frac{1}{2}v_1^2 + \frac{P_1}{\rho} = gh_2 + \frac{1}{2}v_2^2 + \frac{P_2}{\rho} = constant$$
 (4-32)

أما إذا كانت الأنابيب في مستوى أفقى واحد تكون  $\mathbf{h}_1 = \mathbf{h}_2$  وتصبح معادلة برنولى :

$$\frac{P_1}{\rho} + \frac{1}{2} v_1^2 = \frac{P_2}{r} + \frac{1}{2} v_2^2 \tag{4-33}$$

$$P_1 - P_2 = \frac{1}{2} \rho v_1^2 \left( \frac{v_2^2}{v_1^2} - 1 \right)$$

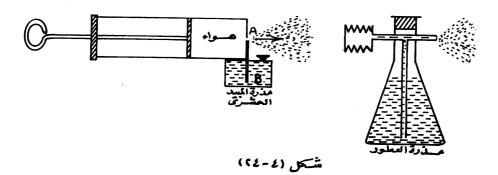
لكن  $v_1 S_1 = v_2 S_2$  يكون  $v_1 S_1 = v_2 S_2$ 

$$P_1 - P_2 = \frac{1}{2} \rho v_1^2 \left( \frac{S_1^2}{S_2^2} - 1 \right)$$
 (4-34)

ويتضح من المعادلة السابقة أنه إذا كان  $S_1$  أكبر من  $S_2$  يكون الضغط  $P_1$  أكبر من  $P_2$  ، بينما تكون سرعة التدفق  $V_1$  أصغر من  $V_2$  أي أنه عندما تزداد مساحة مقطع الأنبوية تقل سرعة التدفق داخلها، بينما يزداد ضغط السائل في هذا المكان. ومثال لذلك حركة الدم في الأوعية الدموية بجسم الإنسان يمكن اعتبار أن الدورة الدموية تتم في مجموعة من الأنابيب ذات مقاطع مختلفة . وبذلك يكون ضغط الدم كبيراً في الشريان حيث مساحة المقطع كبيرة – بينما تكون سرعة التدفق بطيئة؛ ولذلك يصعب إيقاف النزيف عن طريق التجلط فقط. بينما نلاحظ عكس ذلك في حالة الجروح السطحية ، حيث تكون مقاطع الأوعية الدموية صغيرة فيكون ضغط السائل صغيراً، ويسهل عندئذ إيقاف تدفق الدم بتكوين جلطة مكان القطع.

## تطبيقات عملية لنظرية برنولى:

تتوقف الفكرة الأساسية في عمل مذرات العطور والمبيدات الحشرية السائلة ومذرات الطلاء بالبوية على نتيجة نظرية برنولى التى تنص على أن ازدياد سرعة السائل عند مقطع في أنبوية يصحبه انخفاض في الضغط في هذا المكان ففي شكل (3-37) إذا نفخ المهواء ليتحرك بسرعة كبيرة فوق الفتحة A والتي يكون مقطعها عادة صغيراً يحدث انخفاض في الأنبوية AB ويرتفع بذلك السائل فيها ويتناثر على شكل رذاذ خارجاً من الذرة.



## : ( Viscosity of liquids ) لزوجة السوائل -٢٦/٤

إذا سكبنا كمية من زيت وأخرى من جليسرين ، وثالثة من ماء على مستوى أفقى نجد المتلافا في قابلية كل منها على الحركة والانسياب. فبينما نجد الماء يستجيب بسهولة لفعل القوة التي تحركه نجد أن الجليسرين بطيء في التدفق . وتسمى الخاصية التي تميز السائل من حيث استجابته للحركة باللزوجة . وتنشأ عن وجود ما يشبه الاحتكاك بين طبقات السائل بعض . وكلما ازدادت قيمة هذا الاحتكاك كلما زادت لزوجة السائل. ويمكن على ذلك تعريف اللزوجة بأنها المانعة التي تبديها طبقات السائل للحركة.

## : ( Newton's equation ) معادلة نيوتن

نفرض سائلا يتحرك على مسترى أفقى، ونفرض أن السائل يتكون من طبقات فوق بعضها البعض تتحرك بسرعات مفتلفة ، تحت تأثير قوة ماسية تعمل على تحريك السائل ( شكل a – a ) . نفرض أن a مكعب داخل السائل قبل الحركة وأن شكله قد تغير إلى الوضع a , a , a , a أثناء حركة السائل. يتوقف مقدار الانبعاج في شكل

المكعب على قوى الاحتكاك F بين الطبقات المختلفة ، وتتناسب هذه القوة طردياً مع مساحة

سطح السائل الذي تعمل عليه قرى الاحتكاك.

إذا فرضنا أن مساحة سطح الوجه للمكعب S،

وأن سرعة الطبقة العليا ب وسرعة السفلي بي والمرعة المليا ي وسرعة السفلي يكون معدل تغير السرعة في الاتجاه العمودي هو:

(۷<sub>1</sub> - ۷<sub>2</sub>)

(۲ - ۷<sub>2</sub>)

حيث d هي المسافة العمودية بين طبقتي السائل cd ،ad.

اعتبر نيوتن أن قوة الاحتكاك F تتناسب طردياً مع معدل تغير السرعة وكذلك مع مساحة السطح A. أي أن:

$$F = \eta S \frac{v_1 - v_2}{d}$$
 (4-35)

حيث ثابت التناسب ٣ هو معامل لزوجة السائل ، ويعرف بأنه القوة التي إذا أثرت على وحدة المساحات من سبائل أحدثت فيه وحدة معدل تغير في السرعة ، وتعرف المعادلة (4-35) بمعادلة نيوتن.

وحدات معامل اللزوجة هي  $\mathrm{ML}^{-1}$  T  $\mathrm{T}^{-1}$  وتسمى وحدة هذا المعامل بالبواز إذا استخدمنا وحدات سم جم ث.

# المائع في الأنابيب الضيقة . معادلة بواسيى $7 \wedge / t$ ( Poisseille's equation )

يشترط لكى يمر سائل في أنبوبة أن يكون هناك فرق في الضغط بين طرفيها يدفع السائل خلالها. ويتوقف حجم السائل المار في الثانية على المتغيرات الآتية :

- $\eta$  معامل لزوجة السائل  $\eta$ .
- ٢ نصف قطر الأنبوبة R.
- ٣ معدل تغير الضغط في اتجاه الأنبوبة ، ويعرف بأنه الفرق في الضغط بين نقطتين

تبعدان مسافة قدرها الوحدة في اتجاه التدفق.

ل ولإيجاد العلاقة بين المتغيرات السابقة نفرض أنبوبة نصف قطرها R وطولها R وطولها يسرى خلالها سائل معامل ازوجته  $\eta$ 

اعتبر قشرة أسطوانية من السائل نصف قطرها x وسمكها dx ولها نفس محور الأسطوانة ( شكل ٤ — ٢٦ )

حيث  $\frac{dv}{dx}$  هو معدل تغير السرعة في اتجاه نصف القطر . والإشارة سالبة لأن السرعة تتناقص كلما اقتربنا من جدار الأنبوبة، أي كلما ازدادت x . إذا كان الفرق في الشعط بين طرفي الأنبوبة x . تكون القوة المحركة لهذه القشرة من السائل هي x حيث :

$$F_2 = \pi x^2 P$$

: وإذا كانت حركة السائل انسيابية منتظمة لايوجد للسائل عجلة تسارع وتكون  $F_1 = F_2$   $\pi \ x^2 \ p = -2 \, \pi \ L \ \eta \ x \, \frac{dv}{dx}$ 

$$\frac{1}{2} Px dx = -L\eta dv$$

ويالتكامل

$$-L \eta v = \frac{P x^2}{4} + constant$$
 (4-36)

x=R ونظراً لأن سرعة السائل تسارى الصفر عند سطح الأنبوية. أى أنه : عندما v=0

 $-rac{ ext{P R}^2}{4}$  ويكون بذلك ثابت التكامل مساوياً

$$v = \frac{P}{4 \, L \, \eta} \, (R^2 - x^2)$$
 (4-36) وتصبح المعادلة (4-37)

وتعطى هذه المعادلة المعروفة باسم معادلة بواسيى، تعطى قيمة سرعة السائل عند أي نقطة في الأنبوبة . ولإيجاد معدل التدفق نعتبر مساحة مقطع القشرة الأسطوانية  $2~\pi~x~dx~v~c$ 

وبتجميع مثل هذه الكميات للحصول على كمية السائل المار في الثانية نحصل على

$$Q = \int_0^R 2 \pi \times v \, dx :$$
 معدل التدفق على الصورة 
$$= \int_0^R \frac{P}{4\eta L} (R^2 - x^2) 2 \pi x \, dx$$
 
$$= \frac{\pi P}{2 L \eta} (\frac{R^4}{2} - \frac{R^4}{4})$$

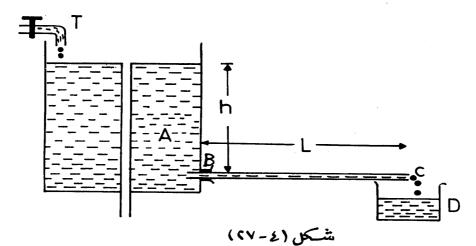
أى أن:

$$\therefore Q = \frac{\pi R^4}{8 \eta L} \qquad P \tag{4-38}$$

## \$/ ٧٩ - قياس معامل اللزوجة بطريقة بواسيي Poisseille:

تستخدم معادلة بواسيى لإيجاد معامل لزوجة السوائل سهلة الحركة فى الأنابيب كالماء والكحول. ويتكون الجهاز كما فى الشكل (3-7) من مستودع للسائل A يستقبل السائل من صنبور T، وتثبت أنبوبة رأسية مفتوحة الطرفين بحيث تنفذ من فتحة فى قاع المستودع، وتعمل هذه الأنبوبة على حفظ مستوى سطح السائل فى المستودع ثابتاً على الدوام أثناء إجراء التجربة.

يثبت في فتحة جانبية في المستودع أنبوية ضبيقة المقطع BC ، يمر بداخلها السائل وينسكب من طرفها C ويتجمع في المخبار D ( شكل ٤ - ٢٧ ).



BC إذا كان ارتفاع سطح السائل في المستودع A أعلى من مستوى محور الأنبوية P بمقدار P ، فإن الفرق في الضغط P بين طرفيها يكون : P (حيث P كثافة السائل P . تجمع كمية من السائل P المنسكب من الأنبوية في زمن معين P ويحسب معدل التدفق P ويقياس نصف القطر الداخلي P الأنبوية وكذلك طولها P وباستخدام المادلة (P المادلة (P ) يمكن إيجاد معامل اللزوجة.

$$\eta = \frac{\pi}{8} \cdot \frac{R^4}{Q} \cdot \frac{h \rho g}{L} \tag{4-39}$$

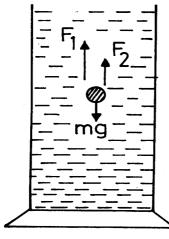
الستوکس : قانون استوکس پروجة السوائل بطریقة الکرة الساقطة : قانون استوکس ( Stoke's law )

تتزايد سرعة كرة ساقطة في سائل تزايداً تدريجياً ، حتى تصل إلى سرعة ثابتة تسمى بالسرعة النهائية ٧ ويؤثر على الكرة عند السقوط ثلاث قوى .

١ - وزنها إلى أسفل ويساوى mg.

٢ - دفع السائل إلى أعلى ويساوى وزن حجم الكرة من السائل أى :

 $F_1 = 4/3\pi R^3 \rho g$ 



حيث R نصف قطرة الكرة ،  $\rho$  كثافة السائل.  $\gamma$  قرة ممانعة السائل لصركة الكرة وتنشأ عن خاصية اللزوجة ، وتعمل هذه القوة في عكس اتجاه الصركة  $\gamma$  إلى أعلى ، ولإيجاد قيمة هذه القوة  $\gamma$  استخدم استوكس طريقة التحليل بالأبعاد.

 $F_2 = \text{const. } R^{\alpha} \cdot \eta^{\beta} \cdot v^{\gamma}$ 

شکل (٤-٨٧)

وتكون معادلة الأبعاد هي:

$$(MLT^{-2})_{p} = (L)^{\infty} (ML^{-1} T^{-1})^{\beta} (LT^{-1})^{g}$$

وبذلك نحصل على:

$$\beta = 1$$

$$\sim -\beta + \gamma = 1$$

$$-\beta - \gamma = -2$$

 $\propto = 1 : \beta = 1 : \gamma = 1$ ويحل المعادلات الثلاث تحصل على

$$F_2 = \text{const. } R \eta v : i$$

وأثبت استوكس أن الثابت يساوى  $\pi$   $\delta$  وتكون بذلك قوة المانعة للحركة :

$$F_2 = 6 \pi R v \eta$$
 (4-40)

وبتطبيق قانون نيوتن على الحركة المنتظمة للكرة داخل السائل تكون

$$4/3 \pi R^3 \rho_1 g = 4/3 \pi R^3 \rho g + 6 \pi R v \eta$$

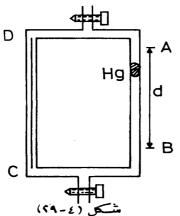
حيث  $ho_1$  هي كثافة مادة الكرة الساقطة،

$$\therefore \quad \eta = \frac{2}{9} \frac{g R^2}{v} (\rho_1 - \rho) \qquad (4-41)$$

 $ho_{-}$  ,  $ho_{1-}$  , R ومن هذه المعادلة يمكن إيجاد معامل اروجة السائل بمعرفة قيم  $ho_{-}$  ,  $ho_{1-}$  ,  $ho_{1-}$  ويقياس السرعة النهائية بتسجيل الزمن  $ho_{-}$  ، اسقوط الكرة مسافة معينة  $ho_{-}$  بعد الوصول إلى السرعة النهائية فتكون السرعة  $ho_{-}$  .  $ho_{-}$  .

# ٤/ ٣١- طريقة رانكين لقياس لزوجة الغازات

( Viscosity of gases by Rankine's method )



يتركب جهاز رانكين التعيين ازوجة غاز من أنبوبتين CD, AB متصلتين كما في شكل (٢٩-٢) أنبوبتين CD, AB متصلتين كما في شكل (٢٩-٢٩) ويحتويان على الفاز تحت الاختبار . الأنبوبة AB واسعة نسبياً ، ويوجد بها شريط قصير من الزئبق يتحرك أسياً إلى أسفل عندما يوضع الجهاز في وضع رأسي، عندما يتحرك شريط الزئبق يدفع الغاز المحبوس داخل الأنابيب السريان داخل الأنبوبة الضيقة CD وتتوقف طبعاً سرعة هبوط شريط الزئبق على لزوجة الغاز المحبوس داخل الأنابيب.

نفرض أن S هي مساحة مقطع الأنبوبة AB. عند سقوط شريط الزئبق تحت تأثير عجلة الجاذبية الأرضية g يؤثر على الغاز بضغط قدره mg/S ، يجعله يسرى في الأنبوبة CD إذا كان t هو زمن سقوط قطرة الزئبق مسافة t ، يكون حجم الغاز المار في t في وحدة الزمن هو:

$$Q = \frac{S \ell}{t}$$

وباستخدام قانون بواسيي

$$Q = \frac{\pi R^4}{8 \eta L} F$$

أي أن:

$$\frac{S \ell}{t} = \frac{\pi R^4}{8 n L} \frac{mg}{S}$$

لهنس

$$\eta = \frac{\pi R^4 t}{8 \ell L S} \frac{mg}{S}$$

حيث R هو نصف قطر الأنبوبة الشعرية CD.

### ٤/٣٧- الحركة الدوامية وعدد رينولدز

( Reynold's number )

إذا زادت سرعة السائل عن حد معين تظهر مركبة لحركة السائل في اتجاه عمودي على اتجاه التدفق . تكون دائماً هذه المركبة مساوية للصنفر في حالة الحركة الخطية . ويتسبب عن وجود هذه المركبة حركة دوامية تمتص جزءاً من طاقة حركة السائل.

ولإيجاد قيمة السرعة الحرجة السائل ، التي ينتقل بعدها من الحركة الخطية إلى الحركة الدوامية ، نستخدم التحليل بالأبعاد.

تتوقف قيمة السرعة الحرجة و على كل من لزوجة السائل η وكثافته ρ ، ونصف قطر الأنبوبة R التي يتدفق السائل داخلها، أي أن :

$$v_c = \text{const. } \eta^{\infty} \rho^{\beta} R^{\gamma}$$

وتكون المعادلة البعدية

$$(LT^{-1}) = (ML^{-1} T^{-1})^{\infty} (ML^{-3})^{\beta} (L)^{\gamma}$$

$$\infty + \beta = 0$$

$$- \infty - 3 \beta + \gamma = 1$$

$$- \infty = -1$$

وبحل هذه المعادلات تحصل على : eta=1 , eta=1 ,  $eta=\infty$  وبحل هذه المعادلة السرعة الحرجة هي :

$$v_c = C \eta \rho^{-1} R^{-1}$$

$$v_c = C \frac{\eta}{\rho R}$$

ويطلق على الثابت C عدد رينولدز نسبة إلى أول شخص اكتشف هذه العلاقة ، وتقدر قيمة هذا الثابت في حالة الأنابيب الضيقة بحوالي 1000.

#### مثال (٤-٩) :

أنبوية شعرية طولها 10 سم ونصف قطرها 0.1 سم يعر بها سائل تحت تأثير فرق في الضغط يساوى 10 داين / سم 7 . أوجد سرعة السائل إذا كانت لزوجته 0.01 جم 1 سم 1 . وأوجد أيضاً حجم السائل المار في زمن 15 دقيقة. 1

#### الحل :

من معادلة بواسيى (37-4) وبوضع x=0 تكون السرعة عند المحور.

$$v = {P R^2 \over 4 L \eta} = {10 \times (0.1)^2 \over 4 \times 10 \times 0.01} = 0.25 cm/s$$

$$Q = \frac{\pi}{8} \frac{R^4}{\eta} \frac{P}{L}$$
 حجم السائل المار في الثانية

ويكون حجم السائل المار في 15 دقيقة هو :

$$V = \frac{3.14 \times (0.1)^4}{8 \times 0.01} \times \frac{10}{10} \times 15 \times 60$$
$$= 3.5325 \quad \text{cm}^3$$

#### مثال (۱۰-٤):

أنبويتان B,A طولهما 100سم 100سم ونصف قطريهما B,A مم على الترتيب. يمر بهما سائل داخلاً A تحت الضغط 80سم زئبق ، وخارجاً من B تحت ضغط

جرى 76 سم زئيق. أوجد قيمة الضغط عند نقطة اتصال الأنبوبتين. ؟ المل :

$$A = \frac{L_{2} = 50 \text{ cm}}{C_{-----}}$$

$$C_{-----} = \frac{L_{2} = 50 \text{ cm}}{C_{-----}}$$

$$C_{-----} = \frac{C_{-----}}{C_{-----}}$$

( \$7.-\$ \$6 \$) معدل التدفق واحد في كل من الأنبوبتين . شكل  $Q_1 = Q_2$ 

.  ${
m P_C}$  ,  ${
m P_B}$  ,  ${
m P_A}$  من على الترتيب  ${
m C,B,A}$  نفرض أن ضغط السائل عند النقط

$$Q_1 = \frac{\pi}{8} - \frac{P_A - P_C}{L_1} - \frac{r_1^4}{\eta}$$
 A بالنسبة للأنبوية  $Q_2 = \frac{\pi}{8} - \frac{P_C - P_B}{L_2} - \frac{r_2^4}{\eta}$  B بالنسبة للأنبوية

,  $\rm L_1=100$  ,  $\rm \,P_B=76$  ,  $\rm \,P_A=80$  ويمساواة المعادلتين مع وضع  $\rm \,r_2=0.2$  ,  $\rm \,r_1=0.1$  ,  $\rm \,L_2=50$  نقطة اتصال الأنبوبتين.

$$P_C = 76.12$$
 cm. Hg.

#### مثال (۱۱-٤) :

أنبوية شعرية طولها 50 سم ونصف قطرها الداخلى 0.2 مم تتصل وهى فى وضع أفقى بأسغل مستودع أسطوانى مساحة مقطعه 10 سم٢ مملوء بالماء . أوجد الزمن اللازم لكى ينضفض سطح الماء فى الإناء ، من الارتفاع 100 سم إلى 50 سم فوق مستوى

الأنبوية. علما بأن معامل لزوجة الماء 0.01 ؟ المل : يتغير مع الزمن ارتفاع الماء في الخزان، وكذلك يتغير ضعط الماء فوق الأنبوية ، نفرض أن بدء قياس زمن التدفق كان عند الارتفاع 100 سم . بعد زمن t يصبيح السطح عند ارتفاع × فوق الأنبوبة. dx وحجمها A . dx حيث A مساحة مقطع شکل (۲۱–۴۱) المستودع . شكل ( ٤ - ٣١ ) نفرض أن زمن خروج هذه الكمية من الماء من الأنبوبة هو dt باستخدام معادلة بواسيي يكون معدل التدفق Q هو  $Q = A \frac{dx}{dt}$  $= \frac{\pi R^4}{8 \eta L} P$ P = x gلكن الضغط يساوى باعتبار كثافة الماء = ١  $\frac{dx}{x} = \frac{\pi R^4 g}{8 \eta L A}$  $In \frac{x_1}{x_2} = \frac{\pi R^4 g}{8 \eta L A} t$  $x_2 = 50$  ,  $x_1 = 100$ بوضع نحصل على الزمن المطلوب

t = 56290 sec = 15.6 hr.

### تمارين على القصل الرابع

- سبيكة من فلزين وزنها 170 جم يصبح وزنها الظاهرى 95 جم إذا غمرت فى سائل
   كثافته 1.5 / سم٣. إذا كانت الأوزان النوعية لمكونات السبيكة 3،4 على الترتيب.
   أوجد النسبة الحجمية لكل من الفلزين. ؟
- ٢ يرتفع الماء في أنبوبة شعرية 6.2 سم. أوجد العمق الذي ينشفض سطح الزئبق
   بداخلها عند غمر نفس الأنبوبة فيه. ؟
- ( التوتر السطحى للماء 70 داين / سم والزئبق 540 داين / سم، وزاوية التلامس بين الزئبق والزجاج "140 وكثافة الزئبق 13.6 جم / سم٣)
- ٣ فقاعتان مختلفتا الحجم تكونتا على طرفى أنبوة بها صدمام يعزل بينهما . اشرح مع التفسير ماذا يحدث للفقاعتين عند فتح الصدمام ؟
- غ أنبوبة زجاجية مخروطية الشكل ارتفاعها 20 سم ، قطر طرفيها 0.3 سم ، 0.1 سم ثبتت رأسياً بحيث يلامس طرفها المتسع سطح ماء توتره السطحى 80 داين / سم احسب ارتفاع الماء في الأنبوبة باعتبار زاوية التلامس بين الماء والأنبوبة يساوي صفراً. \$
- وضع هيدرومتر أسطواني الشكل في إناء به ماء . فكان سطح الماء ملامساً ساق الهيدرومتر عند تدريج 6 سم . ولما وضع الهيدرومتر في زيت كثافته النوعية 0.8 كان سطح الزيت ملامساً للهيدرومتر عند التدريج 4 سم . أوجد طول الجزء غير المغمور من الهيدرومتر عندما يوضع في سائل كثافته النوعية 0.9 علما بأن طول الهيدرومتر 10 سم ومساحة مقطعه 2 سم٢ وأنه مدرج من أعلى إلى أسغل. ؟
- 7 هيدرومتر يتكون من انتفاخ حجمه 5 سم 7 تعلوه ساق أسطوانية قطرها 5 مم يطفو في الماء ، ومغمور منه أعلى الانتفاخ مسافة قدرها 2 سم . ماهو العمق الذي ينغمر من ساقه، وهو يطفو في سائل وزنه النوعي 3.95
- ٧ أوجد الشغل اللازم بذله ضد التوتر السطحى لتكوين فقاعة من الصابون قطرها 3 سم.

- وما الشغل اللازم الأضافي لكي يزداد قطر الفقاعة إلى 6 سم ؟ ( التوتر السطحي لمحلول الصابون 28 داين / سم )
  - ٨ أوجد الزيادة في الضنغط داخل فقاعة من الصابون نصف قطرها 10 سم .
- وماهو الشغل المبنول لتكوينها بفرض أن التوبر السطحي لمحلول الصابون 30 داين / سم ؟
  - ٩ أوجد زيادة الضغط بالمليمترات من الزئبق، داخل قطرة مياه الأمطار عن خارجها ، إذا
     علم أن قطر القطرة 1 مم وأن التوتر السطحى للماء 72 داين / سم .
- ، أنبوية رأسية على شكل حرف U فإذا كان قطرا الفرعين هما 5 مم ، 1 مم ، ووضع بها ماء توتره السطحى 73 داين / سم .
  - أوجد الفرق بين ارتفاعي الماء في فرعي الأنبوية.
- وإذا وضع زئيق بدلاً من الماء توتره السطحى 550 داين / سم ، وكثافته 13.6 جم / سم٣ وزاوية تلامسه مع الأنبوبة 140°م فماذا يكون الفرق بين الارتفاعين في فرعى الأنبوبة ؟
- ١١ أوجد الشغل اللازم لتحويل قطرة ماء نصف قطرها 0.5 سم ، إلى قطرات صغيرة نصف قطر كل منها 0.1 سم علما بأن التوتر السطحى للماء 9.70
- 8.2 سم سمكها 0.2 سم وعرضها 1.54 سم وسمكها 0.2 سم تزن 8.2 جم في الهواء غمرت رأسية في الماء بحيث يكون جانبها الطويل أفقياً، ونصفها الأسفل مفموراً في الماء احسب وزنها الظاهري ( التوتر السطحي للماء 70 داين / سم). 9
- ١٣ وضعت أنبوية شعرية نصف قطرها 0.5 سم في سائل ، بحيث كان طول الجزء المغمور من الأنبوية في السائل هو 4 سم ، وارتفاع السائل في الأنبوية الشعرية 10 سم . أوجد مقدار الضغط اللازم لعمل فقاعة على شكل نصف كرة في نهاية الأنبوية الشعرية . علما بأن التوتر السطحي للسائل 70 داين / سم وكثافته 0.9 جم / سم٣.

- ١٤ يتسرب الماء من ثقب مساحته 0.5 سم٢ موجود في جدار خزان به ماء، وكان ارتفاع
   الماء عن الثقب 100 سم ، أوجد سرعة التدفق وكذلك معدل التسرب في الساعة ،
   بفرض أن ارتفاع الماء في الخزان ثابت طوال الوقت. ؟
- ٥١ احسب السرعة النهائية لكرة من الحديد نصف قطرها 0.2 سم تسقط في حوض جلسرين كثافته 1.2 جم/سم٣ ومعامل لزوجته 8.3 بواز. علما بأن كثافة الحديد 8 جم/سم٣ وعجلة الجاذية الأرضية 980 سم/ ث٠٤٠؟
- ١٦ أوجد القدرة الميكانيكية لقلب شخص إذا علم أنه يدفع الدم بمعدل 100 سم٣ فى
   الثانية وأن ضغط الدم 120 مم زئبق. ؟
- ۱۷ يسرى الماء فى أنبوبة أفقية بمعدل 1000 سم فى الثانية ، فإذا كان ضغط الماء  $10^6$  يعادل  $10^6$  داين / سم عند نقطة فى الأنبوبة مساحة المقطع عندها  $10^6$  سم  $10^6$  تكون مساحة المقطع عند نقطة أخرى يكون الضغط عندها  $10^6 \times 10^6$  داين / سم  $10^6 \times 10^6$ 
  - $^{1}$  مستودع مغلق وبه فتحة جانبية . إذا كان ارتفاع الماء في المستودع 480 سم أعلى الفتحة وكان الضغط أعلى الماء في المستودع  $^{2}$   $^{2}$  داين  $^{2}$  سم  $^{2}$  فاحسب سرعة سريان الماء من الفتحة . وإذا كانت مساحة مقطع الفتحة  $^{2}$  هم فاحسب كمية الماء التي تسرى في الدقيقة  $^{2}$ 
    - ١٩ أوجد معامل لزوجة الماء من البيانات التالية :
  - معدل سريان الماء في أنبوبة شعرية طولها 10 سم ونصف قطرها 5 مم هو 8.1 سم٣ / دقيقة . ويتصل طرفا الأنبوبة بمانومتر مائي فرق مستوى الماء في فرعيه 5.6 سم 9
- ٢٠ احسب نصف قطرالقطرة من الزئبق التي إذا سقطت في سائل كثافته 0.92 جم/سم٣
   اكتسبت نفس السرعة النهائية التي تكتسبها فقاعة من الهواء نصف قطرها 0.1 سم صاعدة في ماء ؟

(كثافتا الزئبق والهواء 13.6 ، 0.0013 جم/سم٣ على الترتيب ، معامل لزوجة السائل قدر معامل لزيجة الماء 80 مرة ).

### الفصل الخامس خواص الحالة الصلبة ( Properties of Solids )

#### 1/٥ مقدمة:

تتركب المادة فى حالاتها المعروفة (صلبة ، سائلة ، غازية) من ذرات أو جزئيات ، دائمة الحركة يربط بينها قوى تكون صغيرة جدا فى حالة الغازات ، وتكون أكبر فى حالة السوائل بينما تكون كبيرة جداً فى الأجسام الصلبة ، لدرجة أنها تحفظ للجسم شكله وحجمه بصفة دائمة.

ونظراً لصغر هذه القوى في الغازات والسوائل فإن جزئياتها تتحرك عشوائياً، ولايكون هناك ترتيب منتظم لها ، أما الأجسام الصلبة فهي نوعان.

- أ مواد صلبة بلورية وفيها تترتب الذرات بانتظام على شكل خلايا ، تتكرر في الاتجاهات للاثلاثة x,y,z لتكون الجسم.
- ب مواد صلبة أمورفية أو غير بلورية مثل الزجاج ، ويعتبر غالباً كسائل فوق مبرد، إذ
   يكون للجسم الأمورفي صفات قريبة الشبه من السوائل.

#### : ( Binding forces ) الترابط ( 7/٥ قوى الترابط

تستقر ذرات أن جزئيات المادة الصلبة - في حالة اتزان داخلها - تحت تأثير قوى بينية كبيرة ، بعضها جاذب والآخر طارد . ويتوقف نوع هذه القوى وشدتها على نوع ذرات المادة المعنية .

### القوى الجاذبة ثلاثة أنواع:

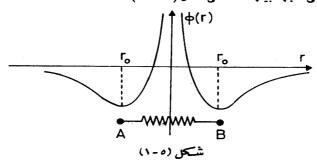
- أ قوى كولومية: وتنشأ من تجاذب الشحنات الكهربية المختلفة على الذرات المتجاورة، كما
   يحدث في حالة البلورات الأيونية مثل كلوريد الصوديوم.
- ب قوى فأن درفال: وتحدث نتيجة لدوران الإلكترونات في مساراتها حول النواة،

محدثة ثنائيات قطب كهربائية تتجاذب مع بعضها بقوى تسمى قوى فان درفال، وهى غالباً ضعيفة كما فى الشمع وهذا هو سبب انخفاض نقطة انصهاره جـ - قوى التبادل: وتنشأ عندما يحدث انتقال إلكترون من ذرة إلى أخرى تجاورها ، كما فى الاتحاد الكيميائي ويسبب هذا الانتقال تلاصق الذرتين بقوى كبيرة.

أما القوى الطاردة فتنتج بسبب تنافر السحب الإلكترونية الحيطة بكل ذرة ، والتى يصبح تأثيرها كبيراً جداً عندما تقترب أى ذرتين من بعضهما لدرجة كبيرة لأى سبب من الأسباب.

#### ه/٣- منحنى طاقة الموضع : ( Potential energy curve ):

إذا اعتبرنا قوى التجاذب وقوى التنافر بين ذرتين متجاورتين A & B في جسم صلب ، يكون منحنى الجهد بينهما كما في شكل ( O(1) ) .



توجد نهاية صنغرى الجهد في المتحنى تمثل موقع الذرة عند الاتزان ويسمى هذا الموقع بنقطة الشبيكة، ونظراً لصعوبة تعيين العلاقة الرياضية الكاملة بين دالة الجهد (r)  $\phi$  مع r على والبعد r بين الذرات وضع العالم " مي mie علاقة تجريبية لتغير (r)  $\phi$  مع r على الشكل الآتى :

$$\phi (r) = -\frac{a}{r^{m}} + \frac{b}{r^{n}}$$
 (5-1)

حيث a, b ثوابت ويمثل الحد الأول من المعادلة القوى الجاذبة ، بينما يمثل الحد الأخر قوى التنافر. وتغيير قيم n & m حسب الحالة :

فمثلاً في حالة البلورات الأيونية حيث الرابطة كولومية تكون m=1 . أما في حالة البلورات الجزيئية تكون m=6 وهكذا .

تتحرك كل ذرة في بئر الجهد (شكل o-1) حركة تنبنبية حول موضع الاتزان ، وتزداد سبعة هذه الحركة بازدياد درجة الحرارة ، وهذا يفسر ظاهرة تمدد الأجسام بالحرارة. وعندما تصل درجة حرارة الجسم الصلب لنقطة الانصبهار تكون الذبذبات من العنف بمكان ، حتى إنها تتغلب على قوى التجاذب ويتحطم الشكل الصلب للجسم متحولاً لسائل . وتمثل الطاقة الكامنة للانصبهار الطاقة الحرارية اللازمة لتحطيم الشكل الصلب للجسم .

مثال (١-٥) :

تتغير طاقة الموضع (r) \$ الدرتين في جزىء ثنائي مع المسافة بينهما r وفقاً للمعادلة

$$\phi (r) = \frac{a}{r^{12}} - \frac{b}{r^6}$$

حيث a,b ثوابت. أوجد قيمة r عندما تكون الطاقة صفرية . وماذا تكون قيمة r لأقل طاقة r أوجد القوة بين الذرتين ثم أوجد طاقة التحلل للجزى r

بوضع طاقة الموضع تساوى صفرا تكون

$$(r)_{\phi=0} = (a/b)^{\frac{1}{6}}$$

أيضاً تكون الطاقة أقل ما يمكن عندما يساوى المعامل التفاضلي لها بالنسبة للمسافة صنوراً . أي أن :

$$\frac{d\phi}{dr} = 0$$

بتفاضل معادلة الجهد ومساواتها بالصغر نحصل على:

$$\frac{12a}{r_0^{13}}$$
 +  $\frac{6b}{r_0^7}$  = 0 
$$r_0 = (\frac{2a}{b})^{\frac{1}{6}}$$
 عند قاع بئر الجهد تكون

القوة بين الذرتين تعطى بالمعادلة

$$F = -\frac{d\phi}{dr}$$
$$= \frac{12a}{r^{13}} - \frac{6b}{r^7}$$

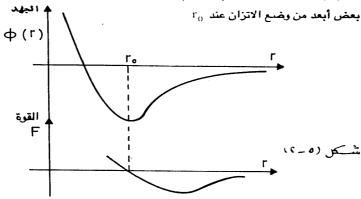
ويلاحظ أن هذه القوة تتلاشى في موضعين عندما تكون:

$$r = \infty$$

$$r = \left(\frac{2a}{b}\right)^{\frac{1}{6}}$$

وتكون القوة موجبة أى أن الذرتين تتنافران قبل  $\frac{1}{6}$   $\left(\frac{2a}{b}\right)^{\frac{1}{6}}$  بينما تكون القوة

سالبة بعد ذلك. انظر شكل ( ٥ - ٢ ) . أي أن الذرتين يتجاذبان عند فصل بعضهما عن



طاقة التحلل هي الشغل اللازم لفصل الذرتين إلى مسافة لانهائية أي أنها تساوى .

D = 
$$\phi$$
 ( $\infty$ ) -  $\phi$  (min)  
= 0 -  $(\frac{a}{4a^2/b^2} - \frac{b}{2a/b})$   
=  $b^2 / 4a$ 

وهذا يعنى أن الجزىء يتحلل بمجرد أن تصل طاقة حركة الذرات في قاع بئر الجهد لقيمة أكبر من D.

### ٥/٤- أنواع الجوامد المتبلورة :

أ - البلورات الأيونية - مثل كلوريد الصوديوم ( Ionic crystals ) .

يوجد بذرة الصوديوم إلكترون واحد في قشرتها الخارجية ، بينما تكون القشرتان الأولى 1s² والثانية 2g² 2p<sup>6</sup> مسبعتين بالإلكترونات . لذلك إذا أزيل هذا الإلكترون الخارجي من ذرة الصوديوم يصير تركيبها الإلكتروني مثل ذرة النيون وهذا التركيب أكثر استقراراً.

وبالنظر إلى التركيب الإلكتروني لذرة الكلور نجد أنه ينقصها إلكترون واحد في قشرتها الثالثة ، لتتشبع إلكترونياً وتصير مثل ذرة الأرجون الأكثر استقراراً . لذلك فإن اتحاد ذرتي الصوديوم والكلوريتم سريعاً ويكون ملح الطعام المتكون على الصورة الأيونية Na<sup>+</sup> Cl ، متكون قبي التركيب هي القوى الكولومية بين وتكون قبي الأيونات في هذا التركيب هي القوى الكولومية بين الأسحنات المختلفة على الأيونات المتجاورة . ونظراً لأن كلوريد الصوديوم ملح متعادل كهربياً بالرغم من تكوينه من أيونات موجبة وسالبة ، لذلك يجب أن تكون الأيونات متراصة تبادلياً في أي اتجاه ، أي أن كل أيون صوديوم يصيط به ستة أيونات كلور، كأقرب جيران ويكون التركيب البلوري هو التكميبي البسيط simple cubic.

ب - البلورات الجزيئية ( Molecular crystals ) :

يكون الترابط هنا بقوى فان درفال . جميع ذرات البلورة متشابهة ومتعادلة كهربياً ،

وتحمل الذرة شحنات سالبة تكون ثنائى قطب كهربى electric dipole . تترتب ثنائيات القطب فى الذرات المتجاورة بحيث تكون الشحنات المختلفة أقرب مايمكن دائماً، وتكون القوى الكهربائية المحصلة هى الفرق بين قوى التجاذب والتنافر بين الشحنات المختلفة والمتشابهة . ويكون الجذب أكبر قليلاً من التنافر لقرب الشحنات المختلفة عن الشحنات المنائة.

يكون الترابط هنا ضعيفاً ولذلك تكون درجة انصهار مثل هذه المواد صغيرة كما في الشمع مثلاً.

### ج - البلورات التساهمية ( covalent crystals ):

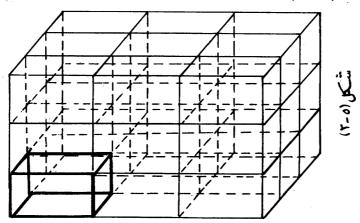
في هذه البلورات تكون الكثافة الكهربائية بين الذرات المتجاورة كبيرة وتشترك الإلكترونات بين الذرات لتشبيع قشراتها الخارجية. ومثال ذلك ذرة الكربون حيث يوجد أربعة إلكترونات في قشرتها الثانية التي تتشبع بعدد ثمانية إلكترونات ، فإذا توزعت ذرات الكربون بحيث يكون لكل ذرة كربون أربع ذرات كأقرب جيران، يمكن أن تشترك كل ذرتين متجاورتين في إلكترونين وتصبح بذلك جميع ذرات الكربون في الجسم الصلب وكأن بأغلفتها الخارجية عدد ثمانية إلكترونات لكل وليس أربعة فقط، وهذا الوضع مستقر وينشأ عن ذلك قوى تساهمية كبيرة كما في حالة الماس.

#### د – البلورات الفلزية ( Metal crystals ):

تتميز الفلزات بعدد صغير من الإلكترونات في الأغلفة الخارجية ، بينما تكون الأغلفة الداخلية مشبعة مما يجعل ترابط الإلكترونات الخارجية بالنواة ضعيفاً. ولذلك تتكون سحابة من الإلكترونات تحيط بأيونات هذه الذرات ، وتكون قوى التجاذب بين الأيونات والسحابة الإلكترونية هي القوى الأساسية للترابط بين ذرات الفلز . وتتميز هذه الرابطة بأنها مرنة flexible ويعود ذلك لعدم وجود ربط مباشر بين الذرات وبعضها، كما في الحالات السابقة وإنما يجيء الربط بين الأيون والسحابة الإلكترونية المحيطة به.

### 0/0- التركيب البلوري للأجسام الصلبة (Crystal structure):

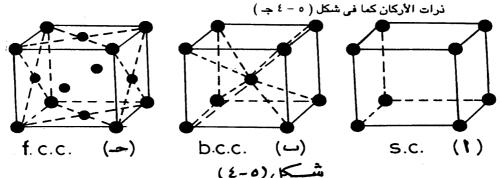
تتركب الذرات داخل شبيكات الأجسام البلورية ترتيباً منتظماً ، لتكون خلايا متماثلة إذا ازيح أي منها في الاتجاه X أو الاتجاه Z في الفراغ لايتغير الترتيب الذري. ونقط الشبيكة – حيث مواضع الاتزان لذراتها – تامة التماثل فلكل ، منها نفس العدد من أقرب جيران (عدد التناسق) كما أن أبعاد الجيران المتناظرة تكون دائماً واحدة وفي نفس الاتجاه في الفراغ . ويتركب الجسم من عدد كبير من الخلايا المتراصة بانتظام كما في شكل ( ٥ – ٣ ).



وقد وجد براقيه من دراسات هندسية لترتيب عدد لانهائى من النقط ترتيباً منتظماً، أن هناك فقط سبعة أنظمة بلورية تنتظم بداخلها أربع عشرة وحدة خلية ، يمكن أن تترتب فيها النقط ترتيباً منتظماً في الفراغ كما هو الحال في الشبيكة البلورية.

ومن أهم هذه الأنظمة البلورية النظام التكعيبى، الذى تترتب ذرات معظم المعروف من الفلزات على صورته. وخلية هذا النظام على شكل مكعب تترتب فيه الذرات على أحد ثلاثة طرق وهى:

- أ التكميبي البسيط: وتوجد ذرة في كل ركن من الأركان الثمانية للمكعب، كما في شكل ( o 1 ).
- ب التكعيبى متمركز الجسم : وترجد ذرة في مركز المكعب بالإضافة إلى الدرات في الأركان الثمانية، كما في شكل (o 3).
- ج التكميبي متمركز الوجه: ويوجد بمركز كل وجه من أوجه الخلية ذرة بالإضافة إلى



شكل (٥-٤)
وتستخدم عادة طريقة حيود الأشعة السينية لتعيين التركيب البلوري للمادة ، وإيجاد ترتيب الذرات في وحدة الخلية.

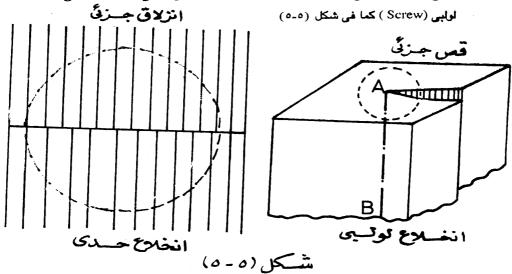
ولاتعتمد خواص الأجسام الصلبة كليا على قوى الترابط بين ذراتها، أو على شكل وحدة الخلية وترتيب الذرات فيها، وإنما تعتمد أيضاً على وجود أخطاء محتملة في ترتيب هذه المجاميع الكبيرة من الذرات ، مما يسمى بأخطاء الشبيكة ويمكن تلخيص هذه الأخطاء فيما يلى :

#### أ - أخطاء نقطية وأنواعها ثلاثة هي :

- ١ ) الشغرة ( Vacancy ) : وهي مكان خال لذرة في أي خلية.
- Y ) البينية ( interstitial ) وهو وجود ذرة بين الذرات لا تشغل نقطة شبيكة.
- ٣) الشائبة (impurity) وهي ذرة غريبة عن باقي الذرات تشغل أحد الأماكن
   السابقة في الشبيكة.

#### ب - أخطاء خطية وتسمى بالانخلاعات ( Dislocations )

وهي أخطاء طولية تنشأ عن إجهاد موثر على الجسم بسبب حدوث انزلاق جزئى، وينتج عن ذلك انخلاع حدى ( Edge ) أو حدوث قص جزئى فينتج عن ذلك انخلاع



ج - أخطاء سطحية وحجمية تعالج على أنها مجاميع من الانخلاعات ، إن وجدت في بعدين كونت خطأ سطحياً ، وأحياناً تتجمع في فراغ البلورة لتكون الشقوق الميكرونية أو أي خطأ حجمي آخر.

## : ( Elasticity of solids ) مرونة الأجسام الصلبة

إذا أثرنا بقوة على جسم صلب ونتج عنها تغير في أبعاده أو في شكله ، تحركت أجزاؤه بالنسبة لبعضها البعض. فإذا أزيلت القوة المؤثرة واستعاد الجسم تماماً شكله وحجمه الأصلى يقال: إن الجسم تام المرونة ، أما إذا لم يستعد الجسم أبعاده وشكله كان

الجسم بالاستيكيا. ولجميع الأجسام الحقيقية جانب بالاستيكى إذا تعدت القوة المؤثرة الحدود المرنة للجسم وبعدها يحدث تشوه بالاستيكى، ويتكون عن ذلك الكثير من الأخطاء البلورية في داخله.

القوى المؤثرة على الأجسام نوعان:

أ - قوى ضاغطة أو شادة:

وهى القوى التي تحدث تغيراً في أبعاد الجسم.

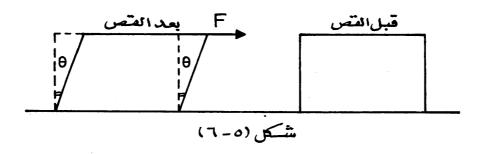
ب - قرى قاصة :

وهي القوى التي تغير من شكل الجسم وتحدث إجهاد قص ِفيه،

#### تعریف :

الإجهاد هو القوة المؤثرة على وحدة المساحات من الجسم ووحداته نيوتن / متر 
 والإجهاد ثلاثة انواع:

- ا إجهاد طولى وفيه تعمل القوة على إبعاد جزيئات الجسم ، كما يحدث عند استطالة خيط مرن.
- ٢ إجهاد ضاغط وفيه تعمل القوة على تقريب الجزيئات من بعضها ، كما يحدث عند
   انكماش قضيب تحت قوتين ضاغطتين
- $\Upsilon = \{$ جهاد قص وتعمل فيه القوة مماسيا على الجسم ، كما هو الحال عند التأثير بقوة مماسية على سطح مكعب مثبتة قاعدته ، فيتغير شكله كما مبين بشكل (  $\sigma = \Gamma$  ).



الانفعال هو التغير النسبي الحادث بفعل الإجهاد وينقسم إلى ثلاثة أنواع:

انفعال طولى ويساوى التغير في الطول الله مقسوماً على الطول الأصلى الله المعلى المولى المعلى ا

$$e = \frac{d\ell}{\ell}$$
: io

 $\frac{dV}{V}$  انفعال حجمى وهو التغير النسبى في الحجم V

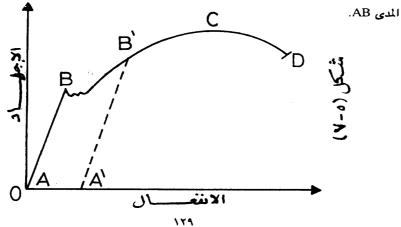
 $\mathbf{r} = \mathbf{r}$  انفعال قاص ويقاس بالزاوية  $\mathbf{\theta}$ ، التى يدورها خط مستقيم على سطح الجسم نتيجة لتأثيرالقوة.

### ( Hooke's law ) قانون هوك ( ∀/٥

وضع هوك خلاصة تجاربه على شكل قانون يعرف باسمه ينص على :

« تتناسب مركبات الإجهاد طردياً مع مركبات الانفعال المناظرة داخل الحد المرن للجسم ». ويعرف ثابت التناسب بمعامل المرونة.

والحد المرن هو النقطة التي يبطل بعدها قانون هوك . ويوضح شكل ( ٥ - ٧ ) منحنى المرونة الذي يبين العلاقة بين الإجهاد والانفعال الطولى في تجربة يستخدم فيها سلك معدني مثبت من أحد طرفيه ومشدود من طرفه الآخر. يلاحظ أن الانفعالي الطولى ( الاستطالة النسبية ) تتناسب طردياً مع الإجهاد ، أي مع الشد الواقع على السلك وذلك في



يطلق على النقطة B الحد المرن للجسم وأهياناً بنقطة الإذعان. وإذا تعدى الجسم هده المرن بأن وصل إلى نقطة مثل B فإنه عند إزالة القوة المؤثرة يتراجع الانفعال في أتجاه AA ويبقى قدر دائم منه يساى AA

وإذا زيد الإجهاد حتى النقطة C نكون قد وصلنا إلى أكبر إجهاد يمكن للجسم أن يتحمله وبعدها ينكس . ولذلك يطلق على قيمة الإجهاد عند النقطة C بإجهاد الكسر .

ويطلق على المواد التى لها إجهاد كسر أعلى من إجهاد الإذعان ( وهى قيمة الإجهاد عند النقطة B ) بالمواد اللينة بينما يطلق على المواد التى يقترب فيها إجهاد الكسر من إجهاد الإذعان بالمواد الهشة إذ أنها تنكسر قبل أن يحدث فيها أى انفعال يذكر.

# ٥/٨\_ معاملات المرونة ( Elastic moduli ):

يمكن التعبير عن قانون هوك رياضيا بالمعادلة :

$$\frac{|Y|$$
 مقدار ثابت = مقدار ثابت الانفعال

ويتوقف المقدار الثابت على طبيعة المادة ويميزها من ناحية مرونتها ، ولذلك يطلق عليه معامل المرونة . ولما كان هناك ثلاثة أنواع من الانفعال لذلك يوجد أيضاً ثلاثة أنواع من معاملات المرونة هي :

معامل يونج للمرونة الطولية

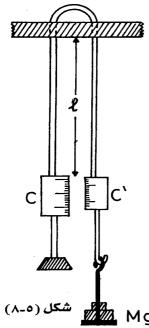
معامسل المرونسة الحجمية K

معامل القسص

### معامل يونج للمرونة الطولية ( Young's modulus ):

إذا أثرت قوتان متساويتان مقدارا ومتضادتان اتجاهاً ، على سلك طوله bومساحة مقطعه b ونتج عن ذلك استطالة بمقدار  $\Delta$  ، يكون معامل يونج b هو :

$$E = \frac{F/S}{\Delta \ell/\ell} = \frac{|Y|}{|Y|}$$
(5-3)



ولإيجاد معامل يونج عملياً نستخدم الجهاز المبين بشكل (ه - A) وهو عبارة عن سلك طوله گونصف قطره r ، يعلق في طرفه الحر أثقال مختلفة وتقاس الاستطالة الناتجة في كل مرة ، ويستخدم لذلك مقياس مدرج C وورنية 'C تنزلق على المقياس C عند استطالة السلك. توجد منتوسط الاستطالة لثقل الكيلوجرام وتستخدم المعادلة (3-5) لإجياد معامل المرونة E

$$E = \frac{F/S}{\Delta \ell/\ell}$$

$$E = (M g / \pi r^2) / (\Delta \ell / \ell)$$

حيث M هي الكتلة المعلقة في السلك والتي تحدث استطالة Δ4 ، وتكون وحدات مسعسامل يونج هي نفس وحدات الإجهاد ، أي نيوتن / متر٢ إذ أن الانفعال لا وحدات له حيث إنه تغير نسبي.

مثال (٥ - ٢) :

قضيب من الصلب طوله 5 سنتيمترات ومساحة مقطعه 0.1 سم $\gamma$  ، أثرت قوة ضاغطة على طرفيه فنقص طوله بنسبة 3%من الطول الأصلى.

 $E = 2 \times 10^3$  أوجد القوة المؤثرة على كل من طرفيه. ( معامل يونج لمادة القضيب نيوتن / متر٢ ).  $\ref{eq:2}$ 

الحسل:

الإجهاد الضغط:

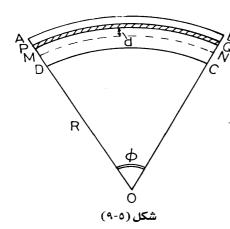
$$\frac{F}{S} = E \frac{\Delta \ell}{\ell}$$

#### القوة الموثرة على كل طرف هي :

$$F = E \frac{\Delta \ell}{\ell} S = 2 \times 10^3 \times 0.03 \times 0.1 \times 10^{-4}$$
  
= 0.2 newton

### معامل يونج بطريقة انحناء القضبان ( Bending of rods ):

اعتبر قضيب ABCD واقع تحت تأثير



ازدواج ، ينتج عنه انحناء القضيب على شكل قسوس دائرة كسما في شكل (٥-٩) إذا كا كرفت فن شرائح رقيقة فرضنا أن القضيب مكون من شرائح الداخلية القريبة من مركز الانحناء واقعة تحت تأثير تضاغط يسبب انكماشها، بينما يحدث العكس لتلك الشرائح البعيدة فهي تستطيل. يوجد في وسط القضيب شريحه لم يتغير طولها وتسمى بالشريحة المتعادلة وتوجد عند خط يسمى محور التعادل MN.

نفرض أن تصف قطر انحناء خط التعادل هو R وأن الزاوية التي تقابله عند مركز

الانحناء هي ٥

اعتبر شريحة PQ التي تبعد مسافة d عن خط التعادل.

 $RQ = (R + d) \phi$ من هندسة الشكل

ويكون مقدار الاستطالة في الشريحة PQ بسبب الانحناء هو:

$$(R + d). \phi - R\phi = d. \phi$$

$$\frac{\text{الاستطالة}}{\text{الانفعال الحادث في الشريحة}} = \frac{\text{الاستطالة}}{\text{الطول الأصلى}}$$
 $= \frac{d}{R} \phi = \frac{d}{R}$ 

F وإذا كانت مساحة مقطع الشريحة a ومعامل يونج لمادة القضيب a ، تكون القوة المسببة لهذه الاستطالة وفقاً لقانون هوك هي :

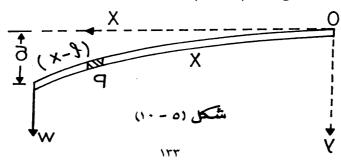
$$F = E \frac{d}{R} a$$
 (5-4) 
$$F \frac{d}{R} a d = d = d$$
 عزم هذه القرة حول خط التعادل

وبتجميع عزوم مثل هذه القوة المؤثرة على جميع شرائح القضيب نحصل على العزم الكلى للانحناء M حيث

$$M = \frac{E}{R} \Sigma \quad a \quad d^2 = \frac{E}{R} I \qquad (5-5)$$

ويسمى المقدار  $\Sigma = \Sigma \ ad^2$  بعزم القصور الذاتى الهندسى لمقطع القضيب حول محور عمودى على مستوى الانحناء، ويلاحظ أنه يحمل نفس طابع عزم القصور الذاتى لجسم مع فارق واحد، وهو أننا نتعامل هنا مع مساحة a مضروبة في مربع بعدها عن المحور، بينما في حالة القصور الذاتى لجسم فإننا نتعامل مع كتلة m مضروبة في مربع بعدها عن المحور.

لتعيين عزم الانحناء لقضيب خفيف ومنتظم مثبت من أحد طرفيه ومحمل بثقل Wعلى الطرف الآخر كما في الشكل ( ه - + + ) ،



نفرض أن كتلة القضيب صغيرة بالنسبة للكتلة المعلقة عند طرفه، ونعتبر الطرف المثبت للقضيب مركزاً للإحداثيات ، والاتجاه الأفقى OX اتجاهاً موجباً للقياس والعمودى عليه Oy. إذا كان نصف قطر الانحناء R كبيراً يكون الانحناء صغيراً، ويمكن عندئذ إثبات أن الانحناء.

$$\frac{1}{R} = \frac{d^2 y}{dX^2} \tag{5-6}$$

اعتبر مقطع القضيب عند نقطة مثل P تبعد عن المركز P مسافة P يكون بعد النقطة P عن موضع الثقل المعلق هو P عن موضع الثقل المعلق هو P عند هذه النقطة هو :

ولما كان هذا الجزء من القضيب في حالة اتزان ، فإنه يكرن  $M=W(\ell-x)$  واقعاً تحت تأثير ازدواج معاكس عزمه هو عزم الانحناء. أي أن :

$$M = \frac{E}{R} I = W (i - x)$$
 (5-7)

وباستخدام المعادلة (6 - 5) نحصل على :

$$\frac{1}{R} = \frac{d^2y}{dx^2} = \frac{W}{IE} (\ell - x)$$

وبإجراء التكامل فإن:

$$\frac{dy}{dx} = \frac{W}{IE} \left( x - \frac{x^2}{2} \right) + constant$$

وبمعرفة أنه :

عند x = 0 يكون  $\frac{dy}{dx} = 0$  فإن ثابت التكامل يتلاشي وبإجراء التكامل مرة ثانية نحصل

على :

$$\begin{bmatrix} y \end{bmatrix}_0^{\frac{8}{0}} = \frac{W}{IE} \begin{bmatrix} \sqrt{\frac{x^2}{2}} - \frac{x^3}{6} \end{bmatrix}_0^{\ell} + \text{constant}$$

$$y = 0$$
 يكون  $x = 0$  يكون  $x = 0$ 

وبذلك يكون مقدار الانخفاض  $\delta$  في نهاية القضيب هو:

$$\delta = \frac{W}{IE} \left( \frac{\ell^3}{2} - \frac{\ell^3}{6} \right) = \frac{W \ell^3}{3IE}$$
 (5-8)

وإذا كان القضيب مستطيل المقطع عرضه  $\alpha$  وعمقه  $\beta$  فإن عزم القصور الذاتى  $I = \frac{1}{12} \, \alpha \, \beta^2 :$  الهندسي لمقطعه حول محور التعادل يكون  $\beta^2 : \beta^2 :$  ويكون بذلك الانخفاض  $\beta^2 :$ 

$$\delta = \frac{4 \text{ W } \ell^3}{\text{E } \alpha \text{ B}^3}$$
 (5-9)

ولتعيين معامل يونج عملياً يقاس الانخفاض  $\delta$  في طرف القضيب الناتج عن تعليق m جرام، يكون الوزن إلى أسفل m=m

حيث g هي عجلة الجاذبية الأرضية ويكون بذلك معامل يونج

$$E = \frac{4 \text{ mg } \ell^3}{\delta \alpha \beta^3}$$
 (5-10)

ويلاحظ أنه في حالة استخدام قضيب طوله  $\ell$  مرفوع على حافتين ، ثم بوضع أثقال عند منتصفه وقياس الانخفاض الحادث، وجب تعديل المعادلة (0-5) وذلك باعتبار أن نصف الثقل المعلق يؤثر على نصف القضيب أي أنه يجب استبدال قيمة الثقل بالمقدار  $\frac{W}{2}$ 

 $\frac{\ell}{2}$ والطول بالمقدار

وبالتعويض في المعادلة (10-5) نحصل على:

$$E = \frac{\text{mg } \ell^3}{4 \delta \alpha \beta^3}$$
 (5-11)

معامل المرونة الحجمي ( Bulk modulus ):

يتغير حجم الأجسام بتغير الضغوط الواقعة عليها . ففى حالة السوائل والغازات يكون التغير في الحجم محسوساً عنه في الأجسام الصلبة.

نفرض أن الحجم الابتدائى للجسم V ، وأن التغير في الحجم الناشئ عن زيادة في الضغط بمقدار  $\Delta V$ 

 $(\Delta V / V)$  الانفعال الحجمى يساوى

$$K = -V \left(\frac{\Delta P}{\Delta V}\right) \tag{5-12}$$

والإشارة السالبة تدل على أن الزيادة في الضغط تحدث نقصاً في الحجم

### معامل المرونة الحجمى لغاز:

عند تعيين معامل المرونة الحجمى لغاز ، يجب التحديد إذا ماكان التغير فى حجم الغاز نتيجة لتغير الضغط ، يتم مع ثبوت درجة الحرارة أو أن تغيير الحجم مصحوباً بتغير الدرجة مع ثبوت كمية الحرارة. ويترتب على ذلك وجود معاملين للمرونة الحجمية للغاز أحدهما مع ثبوت الدرجة والآخر مع ثبوت كمية الحرارة ويعرف الأخير بالمعامل الأديباتي.

عند ثبوت درجة الحرارة يتغير حجم أى غاز مع ضغطه وفقا لقانون بويل

PV = constant

بمفضالة المعادلة بالنسبة للحجم نحصل على :

$$P + V \frac{dP}{dV} = 0$$

$$P = -V \frac{dP}{dV} = K_{T}$$

أى أن معامل المرونة الحجمى لغاز عند ثبوت درجة حرارته يساوى ضغط الغاز.

أما إذا تغيرت درجة الحرارة أثناء الضغط فإن علاقة الحجم بالضغط تتبع المعادلة

$$PV^{\gamma} = constant$$
 (5-13)

حيث  $\gamma = C_p/C_v$  هي النسبة بين الحرارة النوعية للغاز تحت ضغط ثابت إلى تلك تحت حجم ثابت.

وبمفاضلة المعادلة (13-5) بالنسبة للحجم نحصل على:

$$P \gamma V^{\gamma-1} + V^{\gamma} \frac{dP}{dV} = o$$

أي أن :

$$\gamma P = -V \frac{dP}{dV} = K_{\phi}$$
 (5-14)

أى أن معامل المرونة الحجمى الأديباتي يساوى  $\gamma$  P ويعرف مقلوب معامل المرونة الحجمى بمعامل الانضغاط.

معامل الصلابة أو القص لسلك ( Shear modulus ): يستخدم هذا المعامل حينما يحدث الإجهاد المؤثر

b b' c - c' l

على جسم ما تغييرا فى شكله فقط دون أبعاده، فإذا ر C فرضنا مثلاً مكعباً من المطاط مثبت من قاعدته ، وأثرنا ح على سطحه العلوى بقوة مماسية تسبب انبعاج شكله كما مبين بالشكل ( ٥ / ١١ ) ، يكون :

الانفعال القاص يساوى θ بالتقدير الدائري.

معامل الصلابة  $G = \frac{F/S}{G}$   $= G = \frac{F/S}{G}$ 

حيث F القوة الماسية المؤثرة على سطح مساحته S.

#### تعيين معامل الصلابة لسلك :

(5-15)

اعتبر أسطوانة مثبتة من طرفها العلوى ويؤثر على طرفها السفلى ازدواج مماسى، يحدث انفعال قص في الأسطوانة .

اعتبر شريحة أسطوانية ABCD كما في الشكل ( ٥ - ١٢ ) نصف قطرها x وسمكها

$$\frac{F(x)}{2\pi x dx} = \frac{||\vec{x}||_{x}}{||\vec{x}||_{x}} = \frac{||\vec{x}||_{x}}{||\vec{x}||_{x}}$$

نفرض أن الخط AB على سطح الشريحة قد دار بزاوية  $\theta$  بعد الانفعال وأخذ الوضع AB. ونفرض أن القوس BB' يعمل زاوية  $\phi$  عند مركز المقطع الأسطواني السسفلى. فيإذا كيان طول الأسيطواني  $\phi$  في الأسيط  $\phi$  في المسافد  المافد وا

ومن تعريف معامل الصلابة N بأنه الإجهاد مقسوماً على الانفعال أي أن :

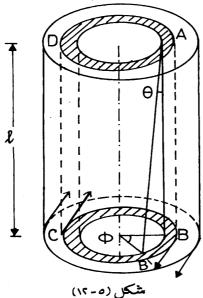
$$G = \frac{F(x)}{2\pi x dx \theta}$$

تكون القــوة (x ) F المؤثرة على الشــريــــة ABCD هي :

$$F(x) = 2 \pi x dx G \frac{x \phi}{\ell}$$

 $a_{x}$   $a_{y}$   $a_{y$ 

$$= \frac{2\pi G \phi}{I} x^3 dx$$



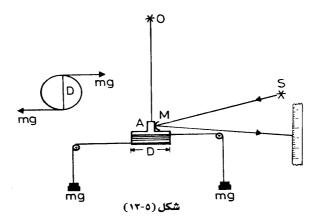
العزم الكلى للقوة المؤثرة على نهاية الأسطوانة يساوى مجموع العزوم على جميع الشرائح الأسطوانية المكونة لها :

$$\therefore M = \sum M(x) = \int_0^R \frac{2\pi G}{\ell} x^3 dx$$

$$M = \frac{\pi G \phi R^4}{2 \ell}$$
 (5-16)

حيث R نصف قطر الأسطوانة .

وتستخدم هذه المعادلة لإيجاد معامل الصلابة لسلك بقياس عزم الازدواج المحدث للقص. وذلك بالجهاز المبين بالشكل ( ٥ - ١٢ ).



يثبت السلك المراد تعيين معامل صلابته من أحد طرفيه عند 0 ، مع تثبيت طرفه الآخر A في أسطوانة قطرها D ملفوف عليها خيط ، يتصل طرفاه بكفتى ميزان يوضع بهما الأثقال ، ويمرر كل خيط قبل اتصاله بالكفة على بكرة.

عند وضع كتلة m في كل من الكفتين يحدث لي في السلك ، ويمكن قياس زاوية الدوران  $\theta$  بواسطة شعاع ضوء ساقط من مصدر S على مرأة M مثبتة على أسطوانة . ينعكس الشعاع ليسقط على مقياس مدرج . تبين حركة الشعاع على المقياس قيمة زاوية الدوران.

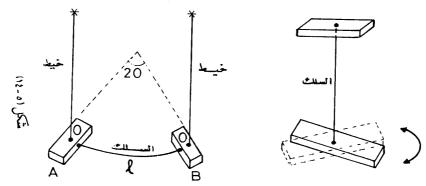
 $m \ g \ D =$ عزم الازبواج المحدث للقص من  $m \ g \ D$  فإذا كان نصف قطرالسلك R طوله b فمن المعادلة (5-16) يكرن :

$$m g D = \frac{\pi G \phi R^4}{2\ell}$$
 (5-17)

ومنها نحصل على معامل الصلابة G.

الطريقة التذبذبية لتعيين معاملا المرونة والصلابة لسلك :

نحضر قضيبين مربعى المقطع من النحاس ونثبت من منتصفيهما السلك تحت الاختبار كما في الشكل ( ٥ - ١٤ ) . ونعلق المجموعة بواسطة خيطين متوازيين من الحرير.



عند تقريب طرفى القضيبين بعضهما لبعض قليلاً ثم تركهما ، تحدث حركة تذبذبية في مستوى أفقى ويكون مركزا القضيبين عند 0,0 في حالة سكون تقريباً. أي أن حركة السلك تكون تحت تأثير ازدواج عزمه.

$$\frac{E}{R}$$
  $\Sigma$  a  $d^2$ 

$$I \frac{d^2 \theta}{dt^2} = -\frac{E}{R} \Sigma a d^2$$
$$= -\frac{2E}{4} \Sigma a d^2 \theta$$

وهذه معادلة حركة توافقية بسيطة على شكل:

$$\frac{d^2\theta}{dt^2} = -\omega_1^2 \theta$$

$$\omega_1^2 = \frac{2E \Sigma a d^2}{I \ell} = \frac{4 \pi^2}{T_1^2}$$

$$T_1$$
 (من الذبذبة  $T_1$  عيث  $T_1$  (من الذبذبة  $T_1$  =  $2\pi$   $\sqrt{\frac{1}{2 E \Sigma a d^2}}$ 

 $\Sigma \, \, {
m a} \, \, {
m d}^2 \, = \, rac{\pi \, {
m R}^4}{4}$  وبما أن السلك دائري المقطع يكون عزم القصور الذاتي الهندسي له

$$T_1 = 2 \pi \sqrt{\frac{2 I \ell}{E \pi R^4}}$$

بمعرفة زمن الذبذبة يمكن حساب معامل يونج للمرونة من المعادلة

$$E = \frac{8 \pi I \ell}{T_1^2 R^4}$$
 (5-18)

ولإيجاد معامل الصلابة G لنفس هذا السلك ، نزيل خيطى التعليق ونشبت أحد القضيبين أفقياً، ويترك الآخر معلقاً بواسطة السلك تحت الاختبار (شكل ٥ - ١٤). عند التأثير بازدواج على الأسطوانة المعلقة ثم تركها تتحرك حركة توافقية بسيطة معادلتها.

$$M = I \frac{d^2 \phi}{dt^2} = -\frac{\pi G R^4}{2 \ell} \phi = -\omega_2^2 \phi$$

وتكون السرعة الزاوية للحركة هي

$$\omega_2 := \sqrt{\frac{G \pi R^4}{2 i I}}$$

ويكون الزمن الدوري لها

$$T_2 = 2\pi \sqrt{\frac{2 t I}{\pi G R^4}}$$

ومن المعادلة نحصل على معامل الصلابة

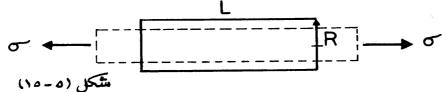
$$G = \frac{8 \pi i I}{T_2^2 R^4}$$
 (5-19)

وذلك بقياس زمن الذبذبة  $T_2$  وحساب عزم القصور الذاتي I للقضيب حول مخور الدوران. ويمكن بطريقة التذبذب المعروفة بطريقة سيرل إيجاد النسبة بين معامل المرونة ومعامل الصلابة، دون الحاجة لحساب عزم القصور الذاتي I أو لمعرفة قطر وطول السلك . وذلك بقسمة المعادلتين (5-13) ، (9-5) لنحصل مباشرة على :

$$\frac{E}{G} = \frac{T_2^2}{T_1^2}$$
 (5-20)

نسبة بواسون γ ( Poisson's ratio ):

يصاحب الانفعال الطولى لأى جسم تغييراً في بعده المستعرض . فمثلاً عندما يستطيل سلك ينقص طول قطره (شكل ه- ه - ).



وتعرف نسبة بواسون ، وهي أحد معاملات المرونة، بأنها النسبة بين الانفعال المستعرض إلى الانفعال المستعرض إلى الانفعال الطولي. أي أن :

$$\gamma = -\frac{\Delta R}{R} / \frac{\Delta t}{t}$$
 (5-21)

حيث A R ، Δ λ التغيران الحادثان في نصف القطر وفي الطول على الترتيب.

والإشبارة السبالبة تدل على أن استطالة السلك يصباحبها انكماش القطر، والعكس عند إحداث ضغط السلك لينقص طوله فيزداد عندئذ نصف قطر السلك. ونسبة بواسون لا أبعاد لها إذ أنها نسبة عددية.

وبما أن حجم السلك يظل ثابتاً قبل وبعد الانفعال.

$$\therefore V = \pi R^2 \ell$$

وبمفاضلة المعادلة تحصل على:

$$\pi R^2 d\ell + 2\pi R \ell dR = 0$$

$$\therefore \frac{d\ell}{\ell} = -2 \frac{dR}{R}$$

وتكون بذلك نسبة بواسون:

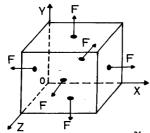
$$\gamma = -\frac{dR}{R} / \frac{d\ell}{\ell} = \frac{1}{2}$$

وقد وجد عملياً أن متوسط نسبة بواسون للفلزات حوالي 0.3 .

### العلاقة بين معاملات المرونة

(Relation between elastic moduli )

أولاً: اعتبر مكعباً من المادة طول ضلعه الوحدة واعتبر ثلاثة من أحرفه تكون محاور



إحداثيات X,y,z

نفرض أننا أثرنا قوة F عمودياً على كل زوجين متقابلين من الأوجه المتعامدة كما في الشكل (٥ - ١٦).

ـ الاستطالة في اتجاه القوة = الانفعال الطولي عيث E معامل يونج للمرونة.  $rac{F}{E}$ حيث E معامل يونج المرونة .

 $\gamma$  .  $\frac{F}{F}$  = الانكماش العمودي المساحب لهذه الاستطالة

$$(1 + \frac{F}{E} - 2\gamma \frac{F}{E}) = 12$$
 ملول أي ضلع من أضلاع المكعب : ... طول أي ضلع من أضلاع المكعب ...

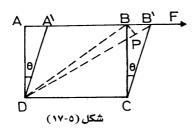
التغير في حجم المكعب هو : 
$$1 \, - \, \left(\, 1 + \frac{F}{E} \, - \, 2 \, \, \gamma \, \, \frac{F}{E} \, \right)^3$$

وباعتبار الانفعال  $rac{F}{F}$  كمية صغيرة يمكن إهمال الحدود العليا في المفكوك ، ويصير التغير في حجم المكعب هو الانفعال الحجمي ويساوي:

$$3 F \left(\frac{1}{E} - \frac{2 \gamma}{E}\right)$$
 میں K

ويكون معامل المرونة الحجمى 
$$K = \frac{F}{F(\frac{1}{E} - \frac{2\gamma}{E})}$$

$$\therefore K = \frac{E}{3(1-2\gamma)}$$
 (5-22)



ثانياً: العلاقة بين القص والاستطالة:

بيد القص والاستطالة مقترنة بانكماش لإثبات أن القص والاستطالة مقترنة بانكماش في اتجاه عمودي عليه، نعتبر أحد أوجه المكعب ليكن ABCD قبل التأثير عليه بالقوة القاصة ، ويصبح A\ B\ C D بعد التأثير عليه بالقص ، شكل  $(\circ - \lor \lor)$ ، وحدوث انفعال قاص بزاوية  $\theta$ .

 $A^{\setminus}C$  يصاحب هذا الانفعال استطالة في القطر  $B^{\setminus}D$  مع انضغاط في القطر

$$\frac{1}{\sqrt{2}~BC}$$
  $\frac{BB^{\ }}{\sqrt{2}} = \frac{B^{\ }P}{BD} = \frac{1}{2}$   $\frac{BB^{\ }}{BC} = \frac{1}{2} \frac{BB^{\ }}{BC} = \frac{1}{2} \frac{BB^{$ 

أي أن الاستطالة في القطر  $\frac{1}{2}$  انفعال القص . وكذلك يمكن إثبات أن الانضغاط النسبي في القطر  $A^{\setminus}$  يساوي  $\frac{1}{2}$  انفعال القص، وهذا يعني أن انفعال القص  $\theta$  يكافئ تماما استطالة نسبية  $\theta$  مصحوبة بانضغاط نسبي عمودي عليها يساوي  $\theta$ 

نفرض الآن أن المكعب تؤثر عليه قوى شادة على وجهين متقابلين ، وقوى ضاغطة على وجهين آخرين عمودين على الأولين.

$$\gamma \frac{F}{E} + \frac{F}{E}$$
 الاستطالة تساوى

الانکماش یساری  $\gamma \frac{F}{E} + \frac{F}{E}$  وهما متساویان ومتعامدان أی أنهما یساویان متعامدان ای أنهما یساویان قصا قدره زاویة  $\theta$ 

 $G = F/\theta$  معامل الصلابة

$$\theta = 2 \left( \frac{F}{F} + \gamma \frac{F}{F} \right) \tag{5-23}$$

ويكون بذلك معامل الصلابة

$$G = \frac{F}{2(1+\gamma)} \tag{5-24}$$

وبحذف نسبة بواسون من المعادلتين (22-5) ، (24-5) ، نحصل على العلاقة بين معاملات المرونة وهي:

$$E = \frac{9 G K}{3 K + G} = \frac{9 G}{3 + (G/L)}$$
 (5-25)

حيث معامل الانضغاط يساوى مقلوب معامل المرونة الحجمى ، أى أن معامل الانضغاط 1/K=

120

# الطاقة المختزنة في سلك عليه إجهاد :

إذا أثرنا بقوة F على سلك طوله f ونتج عن ذلك استطالة  $\Delta f$  ، تتناسب الاستطالة مع القوة وفقاً لقانون هوك . وتتزايد القوة من قيمة صفرية إلى قيمتها النهائية f فتحدث الانفعال  $\frac{\Delta f}{f}$  كما في الشكل (٥ – ١٨).

الشغل المبنول أثناء حدوث الانفعال = القوة ×

741...1

$$\frac{1}{2}$$
 F.  $\Delta$   $\ell$  = القوة المترسطة × الاستطالة =

وتختزن هذه الطاقة داخل السلك المشدود.

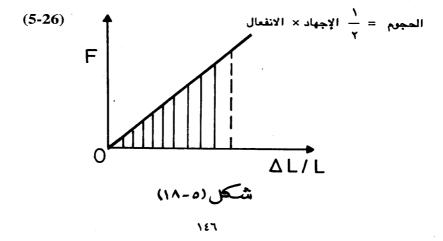
$$F/S = E \frac{\Delta \ell}{\ell}$$
: من قانون هوك

F مى المساحة التى تؤثر على القوة

: هي الطاقة المختزنة في حجم السلك  $\delta$  هي

$$\frac{1}{2} \frac{F}{S} \cdot S \stackrel{\checkmark}{\iota} \frac{\Delta \ell}{\ell}$$

ا الكن الإجهاد يساوى ( F/S ) ، وبالقسمة على S تكون الطاقة المختزنة لوحدة



## تمارين على الفصل الخامس

ا - سلكان أحدهما من النحاس والآخر من الحديد ، طول كل منهما 5 أمتار ثبت طرفاهما
 معا في نقطة وعلق في الطرف المشترك الآخر كتلة 20 كيلو جراماً. إذا كانت مساحة
 مقطع كل منهما 0.01 سم٢.

(E ( للنحاس ) = 
$$10^{11}$$
 N / m<sup>2</sup>. النحاس ) (E ( للنحاس ) =  $2 \times 10^{11}$  N / m<sup>2</sup>

الحسل :

يستطيل كل من السلكين بمقدار واحد ليكن /d

 $F=E~A~rac{d\prime}{\prime}$  . بالنسبة للنحاس تكون القوة المؤثرة عليه هي  $F_1=E_1~A~rac{d\prime}{\prime}$  و بالنسبة للحديد تكون القوة المؤثرة عليه هي

أي أن :

$$F_1 / F = E_1 / E$$
  

$$\therefore F_1 = 2 F$$

القوة الكلية المؤثرة على السلكين هي ثقل 20 كيلو جرام وتساوى مجموع

$$F_2$$
 ,  $F_1$ 

$$mg = 20 \times 9.8 = F_1 + F = 3 F$$

$$\therefore F = \frac{20 \times 9.8}{3} N$$

وبذلك تكون الاستطالة

$$\frac{d\ell}{5} \times \frac{0.01}{10^4} \times 10^{11} = \frac{20 \times 9.8}{3}$$

$$d\ell = 0.00327 \,\text{m}$$

٢ – أنبوبة زجاجية منتظمة بها ماء وتتدلى رأسياً وتتعرض لشد بواسطة ثقل. أوجد نسبة بواسون للزجاج . علما بأن المتر من الأنبوبة يستطيل بمقدار 0.00 سم بينما يزداد طول متر من الماء داخلها بمقدار 0.04 سم.

الحسل:

 $V = \pi R^2 \ell$ : حجم الماء داخل الأنبوبة ثابت ويساوى

حيث R نصف قطر الأنبوبة ، / ارتفاع الماء بداخلها،

بمفاضلة المعادلة نحصل على

$$0 = 2 R i dR + R^2 di$$

$$\therefore \frac{dR}{R} = -\frac{1}{2} \frac{d\ell}{\ell}$$

 $\frac{1}{2} \times \frac{0.4}{100} = 0.0002$  التغير النسبي في نصف القطر يساوي

التغير النسبي في طول الأنبوبة يساوي

$$\frac{d\ell}{\ell} = \frac{0.06}{100} = 0.0006$$

$$1/3 = \frac{0.0002}{0.0006} = \frac{1}{1}$$
 نسبة بواسون التغير النسبى في الطول

٣ - أوجد كثافة الماء في قاع محيط على عمق 5 كيلومترات، علماً بأن معامل الانضفاط

يساوى 5 × 10 سم٢ / داين

الحسل:

التغير النسبى في الحجم المرونة الحجمي = التغير النسبى في الحجم معامل المرونة الحجمي = الزيادة في الضغط

 $5 \times 1000 \times 100 \times 980 = 5$  الزيادة في الضغط على عمق 5 كيلومترات =  $5 \times 1000 \times 100 \times 980 \times 5 \times 10^{-11}$  التغير النسبي في الحجم

أى أن كل 1 سم على هذا العمق ينقص حجمه بمقدار 0.0245 . سم عن نظيره عند السطح . أى أن الكثافة عند هذا العمق تساوى :

$$\frac{1}{1 - 0.0245} = 1.025 \text{ gm/cm}^3$$

 $^{\circ}$  - ثبت قضيب من الصلب من طرفيه عندما كانت درجة حرارته  $^{\circ}$  200 م.

أوجد قيمة الطاقة المضرونة في وحدة الصجوم ، عندما يبرد القضيب لدرجة

الصغر المثوى، ( معامل يونج للصلب  $1.1 \times 10^{-5}$  داين / سم٢ ومعامل تمدده الطولي . ) ؟

الحسل:

الطاقة المختزنة  $=\frac{1}{2}$  الإجهاد × الانفعال

$$E \frac{d\ell}{\ell} = 1$$

من قانون التمدد يكون 4/ مساوياً معامل التمدد × الزيادة في درجات الحرارة أي أن

$$\frac{d\ell}{\ell} = 1.1 \times 10^{-5} \times 200$$
 الانفعال يساوى

$$2 \times 10^{12} \times 1.1 \times 10^{-5} \times 200$$

وتكون الطاقة المختزنة تساوى

$$\frac{1}{2}$$
 x 10<sup>12</sup> x 1.1 x 10<sup>.5</sup> x 200 x 1.1 x 10<sup>.5</sup> x 20

$$= 484 \times 10^5 \text{ ergs}$$

= 0.484 Joules

ه - أوجد عزم الازدواج اللازم للى قضيب نصف قطره R وطوله / ومعامل صلابته G
 بزاوية معينة . ماذا يكون الازدواج في حالة أسطوانة مجوفة نصف قطريها

R<sub>2</sub> & R<sub>1</sub>

احسب الشغل المبذول في لى سلك طوله 100 سم ونصف قطره 2 مم خالال زاوية  $G=8\times 10^{11}~{
m dynes/cm}^2$  ;

٦ - أسطوانة من الحديد مزودة بمكبس وتحترى غازا حجمه 500 سم٣ وضغطه ضغط جوى واحد فإذا زاد الضغط على الغاز بمقدار 2% نقص حجمه بمقدار 10 سم٣ عند ثبوت درجة حرارته . أوجد معامل المرونة الحجمى لهذا الغاز علماً بأنه يتبع قانون بويل ؟

الحيل:

$$K_T = -V \frac{dP}{dV}$$
 معامل المرونة الحجمى هو:

الإجهاد هو التغير في ضغط الغاز عن الضغط الجوي .

$$dp = 1.013 \times 10^6 \times \frac{2}{100}$$

$$= 2.026 \times 10^4 \text{ dynes/cm}^2$$

$$\frac{dV}{V} = \frac{10}{500} = 0.02$$
Illustrated the state of t

يكون معامل المرونة

$$K_T = \frac{2.026 \times 10^4}{0.02} = 1.013 \times 10^6 \text{ dynes/cm}^2$$

- V=0 وضعت كتلة 5 كيلوجراما على أسطوانة طولها 50 سم ونصف قطرها 1 سم ومعامل 1 المرونة لمادتها  $10^{11}\times 3.5 \times 10^{11}$  داين  $10^{11}\times 3.5 \times 10^{11}$  كمنة الطاقة المخزونة بداخلها  $10^{11}\times 3.5 \times 10^{11}$
- ٨ سلك من الرصاص طوله 100 سم ونصف قطره 2.5 مم ، ثبت من طرفه العلوى وعلق فيه ثقلا أدى إلى استطالته بمقدار 0.5 مم وأصبح نصف قطره 2.4995 مم أوجد نسبة بواسون ؟
- ٩ ثبتت قاعدة مكعب من النحاس بمقدار طول ضلعه 5 سم . ثم أثرنا على سطحه العلوى

- ىقوق ماسىة مقدارها  $1.5 imes 10^8$  داين
- أوجد إجهاد القص ومقدار الانفعال وكذلك مقدار إزاحة السطح العلوى للمكعب علماً معامل الصلابة للنحاس  $4.24 imes 10^{11}$  داين / سم 7
  - ١٠ علقت كتلة صغيرة في طرف سلك رأسي من النجاس نصف قطره 1 مم.
- احسب الثقل الإضافي الذي يجب تعليقه ليمنع انكماش السلك إذا انخفضت درجة حرارته من 20°م إلى الصفر المئوى ؟
  - ( معامل التمدد الطولي للنحاس = 0.000018 لكل درجة ،
    - معامل يونج للنحاس  $10^{11}$  نيوتن / متر ٢.
- ١١ أوجد كثافة الماء عند قاع بحيرة عمقها 250 مترا. علما بأن معامل المرونة الحجمى ١٠ أوجد كثافة الماء عند قاع بحيرة عمقها 250 مترا. علما بأن معامل المرونة الحجمى
- ۱۲ مكعب طول ضلعه 2 سم أثرنا على سطحيه العلوى والسفلى بقوتين مماسيتين ومتضادتين قيمة كل منهما 800 نيوتن، أوجد الشغل الناتج من انفعال القص. إذا علم أن معامل الصلابة للمادة  $2.7 \times 10^{-11}$  داين / سم٢  $^{\circ}$
- ۱۳ أوجد الشغل المبنول في استطالة سلك طوله 10 سم ومساحة مقطعه 1 مم 1 بمقدار 1 مم 1 ثم أوجد القوة اللازمة لاستطالة السلك 0.5 سم 1 علماً بأن معامل المرونة الطولى 1.5 للدة السلك 1.5 1.5 داين 1 سم 1
- 10 سم تحت تأثير قوة ضاغطة 10 سم تنقص بمقدار 10 سم تحت تأثير قوة ضاغطة مقدارها  $10^4 \times 6.6 \times 10^4 \times 6.6$  نصف القطر الداخلي للأسطوانة  $10^4 \times 6.6 \times 10^4 \times 10^4 \times 10^4 \times 10^4$  القطر الخارجي ، فأوجد قطر الاسطوانة الخارجي ، علماً بأن معامل يونج لمادة الاسطوانة  $10^7 \times 10^7 \times 10^$

# الفصل السادس الحرارة وقياسها ( HEAT )

## : (Sources of heat energy ) مصادر الطاقة الحرارية 1/7

تتنوع مصادر الطاقة الحرارية . وقد تكون التفاعلات الكيميائية هي أهم المصادر التقليدية للطاقة . فعندما تتحد مادتان كيميائيا ينتج عن هذا التفاعل امتصاص أو انطلاق للطاقة . فالحرارة الناشئة عن حرق الوقود الكيميائي هي في الواقع نتيجة لتفاعل كيميائي بين الوقود وأكسيجين الهواء .

وهناك مصدر آخر للطاقة الحرارية ينشأ عن تحويل الأنواع المختلفة من الطاقة إلى حرارة ، فعندما تتصادم الأجسام – أو يحتك بعضها ببعض عند الحركة – تتحول جزء من الطاقة الميكانيكية إلى طاقة حرارة ، كذلك إذا أمررنا ثيارا كهربائيا في سلك مقاومة ينتج عن ذلك تسخين في السلك ، مما يدل على تحويل الطاقة الكهربائية إلى حرارة .

وتعتبر الطاقة النووية من الطاقات غير التقليدية، التي تنتج عند تحويلها إلى طاقة حرارية كميات هائلة من الحرارة ، نتيجة إفناء جزء صغير من كتلة المادة المتفاعلة نوويا . وقد حدد إينشتين العلاقة بين كتلة المادة التي تغنى وكمية الطاقة التي تتحرر نتيجة لذلك بقانونه المشهور :

الطقاة المحررة = الكتلة × مربع سرعة الضوء

 $E = m c^2 ag{6-1}$ 

وتعتبر الطاقة الشمسية نوعا من الطاقة النووية ، إذ من المعروف حاليا أن الحرارة المسعة من الشمس هي جزء من طاقة تفاعل نووي بين ذرات الهيدروجين ، لتكون ذرات هليوم مع تحول فرق الكتلة بين كل أربع ذرات هيدروجين وذرة الهليوم الناتجة إلى طاقة وفقا لقانون إينشتين ، مما يؤدي إلى رفع درجة حرارة الشمس وتصبح لذلك مصدرا مشعا للطاقة الحرارية .

## ۲/۲ درجة الحرارة وقياسها (Temperature):

تحدد درجة حرارة جسم ما المستوى الحرارى له وتختلف اختلافا بينا عن كمية الحرارة المخزونة به ، والتى يحددها كمية الطاقة الميكانيكية المصاحبة لحركة الجزئيات التى يتكون منها الجسم . فإذا أعطينا كمية معينة من الحرارة إلى كتلتين مختلفتين من نفس المادة ، فإننا نجد أن إحساسنا بسخونة الجسم الصغير أكبر منه للجسم الكبير . هذا الإحساس بالسخونة أو البرودة هو الذى نعبر عنه بدرجة الحرارة .

يصاحب عادة التغير في درجة حرارة جسم ما تغيرات في خواصه الفيزيائية من

- ١ التغير في أبعاد الجسم (ظاهرة التمدد).
- ٢ التغير في ضغط الغاز عند حفظ حجمه ثابتا ،
  - ٣ التغير في المقاومة الكهربية .
- ٤ التغير في القوة الدافعة الكهربية الناتجة عن تلامس فلزين .
- ه تغير طول الموجة المشعة مع درجة حرارة الجسم الساخن .

ولما كان قياس هذه التغيرات الطبيعية ممكنا بدقة كبيرة ، لذلك تؤخذ هذه التغيرات وسيلة لتحديد المستوى الحراري للأجسام الساخنة وتسمى أجهزة القياس بالترومومترات ،

مقاييس درجة الحرارة نوعان: نسبى ومطلق. المقياس النسبى كالمقياس المئوى أو الفهرنهيتى، ويعتمدان على الماء كمادة أساسية حيث تؤخذ نقطتا التجمد والغليان له كدرجتين قياسيتين. ويقسم التغير في أى من الخواص الطبيعية المصاحبة للتغير بين ماتين الدرجتين إلى عدد من الأقسام يسمى كل قسم منها درجة. ففى المقياس المئوى يكون عدد الأقسام ويؤخذ صفر المقياس على أنه نقطة تجمد الماء.

أما في المقياس الفهرنهيتي فيقسم نفس هذا القدر من التغير إلى 180 قسما ، وتقابل درجة تجمد الماء ونقطة غليانه على هذا المقياس الدرجتين 32 ، 212 فهرنهيت على

الترتيب ، وبذلك تعادل الدرجة الواحدة على المقياس الفهرنهيتي  $\frac{5}{9}$  من الدرجة على المقياس

المئوى . وتحدد العلاقة بين الدرجة المئوية t°C والدرجة الفهرنهيتة F بالمعادلة

$$t = \frac{5}{9} (F - 32)$$
 (6 - 2)

أما المقياس المطلق فلا يعتمد على أى مادة قياسية ، وإنما نعتبر أن الطاقة الحرارية المخزونة داخل الجسم هى التى تحدد مستواه الحرارى . وتعتبر درجة الصفر على المقياس المطلق بأنها الدرجة التى تتلاشى عندها تماما كمية الطاقة المخزونة داخل الجسم . وقد وضع كلفين هذا المقياس ولذلك يعرف باسمه . ودرجة الصفر المطلق تناظر درجة – 73.16 م على المقياس المئوى .

# : (Kinds of Thermometers ) انواع الترمومترات ( ۳/۲ أنواع الترمومترات

يقتصر استخدام خاصية التمدد في الأجسام الصلبة لقياس درجة الحرارة فقط ، عندما تكون فروق الدرجات كبيرة وذلك لصغر معاملات تعددها ، وعلى العكس من ذلك نجد أن التمدد في الغازات كبير جدا ، فهي أفضل من ناحية حساسيتها للتغير في الدرجة ، ولكن تكمن صعوبة استخدامها في كبر حجم مستودع الترمومتر الغازي ، مما يجعله عديم الفائدة لقياس الدرجة في أي حيز صغير . ويستخدم عادة الزئبق كمادة ترمومترية لما يتميز به من صفات ، إذ يغلي في درجة  $^{\circ}$  356.7 م ويتجمد عند درجة  $^{\circ}$  9.88 م ، وذلك يسمح بعدى متسع نسبيا من درجات الحرارة التي يمكن له قياسها ، كما أنه سائل معتم تسهل رؤيته في الأنابيب الزجاجية ، ومعامل تعدده الحجمي ( 0.00018 لكل درجة ) كبير مما يسهل قياس التغير في حجمه برفع درجة الحرارة .

ويتركب الترمومتر الزئبقى المعتاد من مستودع زجاجى رقيق الجدران ، مملوء زئبقاً ويتصل بأنبوبة شعرية دقيقة المقطع ومقفلة من طرفها العلوى . عندما ترتفع درجة حرارة الترمومتر يتمدد الزئبق في المستودع فيرتفع شريط منه في الأنبوبة الشعرية . ولمايرة

الترمومتر يوضع المستودع في جليد مجروش في درجة الصفر المثوى ثم في ماء يغلى ، ويحدد ارتفاع شريط الزئبق في الأنبوبة الشعرية في كل من الحالتين ، ثم تقسم المسافة بينهما إلى مائة قسم يعادل كل منها درجة مئوية . ويوجد أنواع من الترمومترات الزئبقية كترمومتر بكمان الشديد الحساسية إذ يستطيع قياس التغير في درجة الحرارة بمقدار يصل إلى 0.01 من الدرجة وهناك أيضا الترمومتر الطبي المستخدم لتسجيل درجة حرارة الإنسان .

## ٦/٤ ـ ترمومتر المقاومة البلاتيني

: ( Platinum resistance thermometer )

تتغير مقاومة الموصل المعدني مع درجة حرارته وفقا للمعادلة:

$$R_{t} = R_{O} (1 + \alpha t)$$
 (6-3)

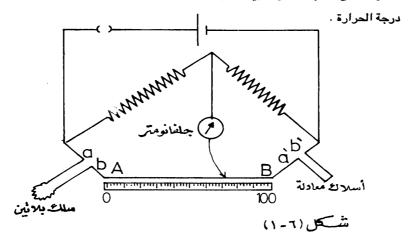
- على الترتيب R $_{\rm O}$  ، R هما مقاومتا الموصل عند الدرجتين R $_{\rm O}$  ، R

α هو معامل زيادة المقاومة مع درجة الحرارة ، وتستخدم هذه الظاهرة في ترمومتر المقاومة البلاتيني لقياس درجات الحرارة ،

يتركب الترمومتر من سلك من البلاتين يلتف حول شريحة رقيقة من الميكا العازلة، وتتصل نهايتا السلك بجهاز حساس لقياس المقاومة يتركب عادة من قنطرة هويتستون (شكل ٢-١). يوضع السلك البلاتيني كأحد أذرعها ، ثم يوجد وضع الاتزان وعدم الانحراف في الجلفانومتر ، ومنه يمكن حساب قيمة مقاومة السلك بدلالة مقاومة باقي أذرع القنطرة .

لمعادلة التغير في مقاومة أسلاك التوصيل ab للترمومتر البلاتيني – نتيجة لوجودها داخل الوسط الساخن – يوضع في ذراع القنطرة المقابل للترمومتر أسلاك معادلة 'a'b ، تماثل أسلاك التوصيل للسلك البلاتيني ، وتوضع في نفس الوسط الساخن ( شكل  $\Gamma - I$  ) حتى تتغير مقاومتها بنفس القدر كأسلاك توصيل سلك الترمومتر ، وبذلك يكون التغير في

المقاومة الذي تسجله قنطرة هويتستون ناشئاً فقط عن تغير مقاومة سلك البلاتين وحده مع

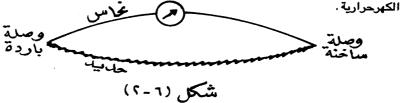


ويعاير الجهاز ليعطى درجات الحرارة المقاسة مباشرة دون الاحتياج لحساب مقاومة الترمومتر في كل حالة . وذلك باستخدام سلك مقاومة AB كالموجود بالقنطرة المترية ، حيث يعين عليه مواضع الاتزان في درجات معلومة (كنقطتي انصهار الجليد وغليان الماء) . فإذا قسمت المسافة بينهما إلى عدد مائة قسم يناظر كل قسم منها درجة واحدة مثوية ، وبذلك يمكن قراءة درجة حرارة وسط بمجرد إيجاد موضع الاتزان على السلك AB الذي يمثل حينئذ ساق الترمومتر .

### :(The thermo couple): 7/6 ترمومتر الازدواج الحراري

وجد سيبك أنه حينما يتصل فلزان مختلفان - كالنحاس والحديد مثلا - ليكونان ازدواجا حراريا كالمبين بشكل (7 - 7) تتولد قوة دافعة كهربية عندما ترتفع درجة حرارة إحدى الوصلتين بالنسبة للأخرى . وتتوقف شدة التيار الناشئ - كما يسجله الجلفانومتر

الموجود بالدائرة – على فرق درجات الحرارة بين الوصلتين وتعرف هذه الظاهرة بالخاصة

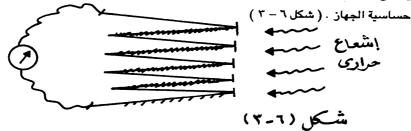


عند وضع الوصلة الباردة في جليد مجروش ، لحفظ درجة حرارتها عند الصفر المنوى ، وبوضع الوصلة الأخرى في أي وسط ساخن ، ينحرف الجلفانومتر انحرافا يتناسب طرديا مع درجة الحرارة المنوية للوصلة الساخنة بشرط ألا يكون الارتفاع في الدرجة كبيرا.

ويمكن هنا أيضا معايرة مقياس الجلفانومتر ليعطى درجات الحرارة مباشرة ، وذلك بوضع الوصلة الساخنة في ماء يغلى درجة حرارته °100 م ، ويتقسيم مقدار الانحراف إلى مائة قسم يعبر كل منها عن درجة حرارة مئوية .

ونظرا لشدة حساسية هذا الترمومتر يستخدم عادة لقياس التغيرات الصغيرة في درجة الحرارة كما أن لصغر سعته الحرارية (وهي هنا السعة الحرارية للوصلة الكهربائية ) لايؤثر وضع الترمومتر في الوسط المختبر على درجة حرارته ، خاصة إذا كان هذا الوسط له سعة حرارية صغيرة .

ويستخدم أيضا ترمومتر الازدواج الحرارى في قياس الإشعاع الحرارى بجهاز يسمى الترموبيل، ويتركب من مجموعة كبيرة من الازدواجات تتصل على التوالي لزيادة



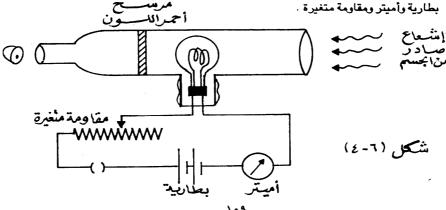
عندما تتعرض الوصلات الأمامية للإشعاع الحرارى ترتفع درجة حرارتها بالنسبة لدرجة حرارة الوصلات الخلفية ، إذ أنها محفوظة داخل الجهاز بعيدا عن الإشعاع . ويسبب الفرق في درجتي الحرارة بين الوصلات الأمامية والخلفية تيارا كهربائيا ، ينتج عنه انحراف الجلفانومتر بمقدار يتناسب مع شدة الإشعاع الساقط . ويستخدم الترموبيل عادة كداة تسجيل لطيف الأشعة تحت الحمراء .

## ۱/٦ – البيرومتر الضوئي ( Optical Pyrometer ):

عندما يسخن جسم لدرجة حرارة مرتفعة يصل لدرجة معينة يبدأ فيها لونه بالاحمرار ، ثم بزيادة الدرجة يصل الجسم إلى درجة التوهج ، مما يدل على أن درجة الحرارة تتحكم في طول الموجة الضوئية المشعة من الجسم ، فتقل أطوال هذه الموجات كلما ارتفعت درجة الحرارة .

وتستخدم هذه الخاصية في قياس درجات الحرارة الشديدة الارتفاع ، كما في مواقد المسانع والأفران العالية . ويطلق على الجهاز المستخدم لذلك بالبيرومتر الضوئي أو بيرومتر الفتيل المختفى .

يتركب البيرومتر الضوئى – كما فى الشكل (7 - 3) من تلسكوب يوجد بداخل قصبته مرشح ضوئى أحمر اللون ، ومصباح كهربائى صغير يتصل بدائرة كهربائية مكونة من مشبح



عند النظر للجسم الساخن من خلال تلسكوب الجهاز يظهر مجال الرؤية مضيئا باللون الأحمر ، وذلك بالنسبة لوجود المرشح أحمر اللون في طريق الأشعة الصادرة من الجسم يرى في نفس الوقت فتيل المصباح الكهربي كخط معتم في مجال الرؤية . أما إذا أمررنا تيارا كهربيا في فتيل المصباح ، ورفعنا شدته تدريجيا باستخدام المقاومة المتغيرة ، يبدأ الفتيل في التوهج ثم نصل إلى حد يتعذر فيه تماما رؤية الفتيل ، وذلك عندما تكون حرارة الفتيل هي نفس درجة حرارة الجسم الساخن . وإذا زيدت شدة التيار عن ذلك يبدأ ظهور الفتيل كخط مضيء وليس كخط مظلم كما كان من قبل . ولعايرة بيرومتر الفتيل المختفى لكي يعطى درجات حرارة مباشرة ، نستخدم درجات حرارة عيارية لأجسام ساخنة ويدرج مقياس الأميتر بدائرة المصباح ، حتى يعطى درجة الحرارة مباشرة .

## : (Quantity of heat ) عمية الحرارة وقياسها $\sqrt{7}$

تعرف وحدة كمية الحرارة بالسعر وهو كمية الحرارة اللازمة لرفع درجة حرارة جرام واحد من الماء درجة مثوية . فإذا كان لدينا كتلة mمن الماء ثم رفعت درجة حرارتها من  $t_1$  إلى  $t_1$  تكون كمية الحرارة المستخدمة لذلك هي :

$$Q = m \times 1 (t_2 - t_1)$$

وتعرف السعة الحرارية بأنها كمية الحرارة اللازمة لرفع درجة حرارة الجسم درجة واحدة مئوية . فإذا فرضنا وجود كمية من الماء – ترتفع درجة حرارتها درجة واحدة مئوية ، إذا أعطيت نفس كمية الحرارة كالتي أعطيت للجسم – سميت هذه الكمية بالمكافئ المائي للجسم .

تتوقف السعة الحرارية لجسم ما على طبيعته ؛ فالجرام من النحاس له سعة حرارية تختلف عن الجرام من الصديد . وتسمى السعة الحرارية للجرام الواحد من المادة بالحرارة النوعية لها . أما إذا اعتبرنا وزن الجرام الجزيئي من المادة سميت السعة الحرارية حينئذ بالحرارة الذرية . وقد وجد ديولنج وبتي أن الحرارة الذرية لجميع المواد واحدة تقريبا في درجات الحرارة المرتفعة وتساوى قيمتها ثلاثة أمثال ثابت الغاز للجرام الجزيئي . أما في

درجات الحرارة المنخفضة تقل الحرارة الذرية للمادة وتقترب من الصفر كلما اقتربنا من درجة الصفر المطلق.

يستخدم عادة لتعيين الحرارة النوعية لمادة ما أحد الطرق الآتية ، والتي يتوقف الاختيار بينها على حالة المادة : صلبة أو سائلة أو غازية ، وكذلك على الكمية التي يمكن الحصول عليها من المادة كبيرة أو صغيرة . وهذه الطرق هي :

طريقة الخلط ، طريقة المسعر الجليدى ، طريقة التبريد ، الطريقة الكهربائية ، وطريقة التكثيف .

# ٨/٦ تعيين الحرارة النوعية بطريقة الخلط:

عندما يتلامس جسمان درجة حرارتيهما مختلفة تنتقل الحرارة من الجسم الساخن إلى الجسم البارد حتى يتساريا في درجة الحرارة وتسمى الحالة حينئذ بالاتزان الحراري . فإذا كانت كتلة الجسم الأول  $m_1$  ودرجة حرارته  $t_1$  وحرارته النوعية  $t_2$  ، تكون كمية الحرارة المختزنة بداخله هي  $t_1$  و  $t_1$  ، فإذا خلطنا حراريا هذا الجسم بآخر كتلته  $t_2$  وحرارته النوعية  $t_3$  حتى حالة الاتزان الحراري ، وبتطبيق قانون بقاء الطاقة تكون :

:  $c_1 = 1$  الحرارة المكتسبة من الجسم البارد  $m_1 = 1$  الحرارة المنقدة من الجسم الساخن أى أن  $m_1 = 1$  (6 - 4)

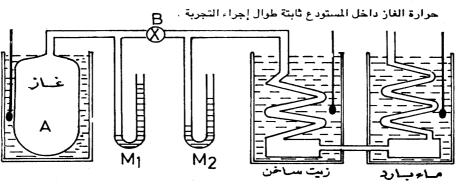
حيث t هي درجة الحرارة النهائية المخلوط عند الاتزان الحراري ،

وقد أهملنا هنا المحرارة المفقودة بالإشعاع مثلا واعتبرنا أن المجموعة تكون نظاما معزولا حراريا .

تستخدم هذه المعادلة لإيجاد الحرارة النوعية لجسم ما ، باستخدام الماء كمادة عيارية حرارتها النوعية تساوى الوحدة . وتصلح عادة هذه الطريقة في حالة الأجسام الصلبة أو السائلة . ولكي تكون درجة الدقة معقولة يجب أن تكون السعات الحرارية لكل من الجسمين

المخلوطين متقاربة ، وإلا كان الاختلاف في درجة الحرارة النهائية للمخلوط عن درجة حرارة الجسم ذي السعة الكبيرة صغيرا وبذلك يكون الخطأ في النتيجة كبيرا .

## $(c_p)$ الحرارة النوعية لغاز تحت ضغط ثابت 9/7

في هذه التجربة يتم خلط كمية من الغاز الساخن تحت الاختبار ، في مسعر به ماء بارد بجهاز كالمبين بالشكل (7-0) ويتركب من مستودع A ، يوجد به الغاز تحت ضغط مرتفع يمكن قياسه بواسطة مانومت  $M_1$  ، والمستودع موضوع في ثرموستات لحفظ درجة من الماء بالماء 


شكل (٦-٥)

يمرر الغاز من المستودع A خلال صمام B التنظيم مرور تيار ثابت من الغاز داخل أنابيب التسخين والخلط ويقاس ضغط هذا التيار بواسطة المانومتر  $M_2$ . ترتفع درجة حرارة الغاز بمروره داخل الأنابيب المعدنية الموضوعة داخل حمام زيتى ساخن درجة حرارته  $t^*C$  ، ثم ينتقل بعد ذلك إلى أنابيب الخلط الحرارى الموضوعة في مسعر به ماء بارد درجة حرارته الابتدائية  $t^*C$  . وترتفع درجة الحرارة داخل المسعر المائى بمرور الغاز الساخن ، ولتكن درجة الحرارة النهائية  $t^*C$  يعد إمرار كمية محسوبة من الغاز .

الحرارة المكتسبة من المسعر المائي = المكافئ المائي له X W فرق درجات الحرارة.

المكافئ المائي للمسعر ومحتوياته = كتلة المسعر × حرارته النوعية + كتلة أنابيب الخلط × حرارتها النوعية + كتلة ألماء بالمسعر × 1

المرارة المنقودة من الغاز = كتلة الغاز x مرارته النوعية  $\times$  فرق الدرجات .

الحرارة النوعية للغاز في هذه الحالة  $\mathrm{C}_\mathrm{p}$  تكون تحت ضغط ثابت ( الضغط الجوى ) . تكون بذلك معادلة التبادل الحراري هي :

$$mC_p(t-\bar{t}) = W(t_2-t_1)$$
 (6-5)

حيث أ هي درجة الحرارة المتوسطة للمسعر المائي

$$\bar{t} = \frac{1}{2} (t_1 + t_2)$$

 $\mathbf{M}_1$  يستخدم المانومتر m gm والتعيين كتلة الغاز المار في الأنابيب

حيث يقاس ضغط الغاز داخل المستودع عند بداية التجربة وعند نهايتها وليكن ذلك  $P_1 \otimes P_2$  على الترتيب . فإذا فرضنا أن V هو حجم المستودع وأن درجة الحرارة المطلقة للغاز بداخله T ويتطبيق القانون العام للغازات نوجد حجم الغاز الابتدائى  $V_1$  داخل المستودع ، عند معدل الضغط ودرجة الحرارة باستخدام المعادلة :

$$\frac{P_1 V}{T} = \frac{76 V_1}{273} \tag{6-6}$$

أي أن :

$$V_1 = V \cdot \frac{P_1}{76} \cdot \frac{273}{T}$$
 (6-7)

وبالمثل يمكن معرفة حجم الغاز المتبقى بعد انتهاء التجربة عند المعدلين

$$V_2 = V \frac{P_2}{76} \cdot \frac{273}{T}$$
 (6-8)

ويكون بذلك حجم الغاز الذي مر بالأنابيب عند معدل الضغط ودرجة الحرارة هو:

$$V_1 - V_2 = V \frac{P_1 - P_2}{76} \cdot \frac{273}{T}$$
 (6-9)

وتكون كتلة الغاز المار خلال التجربة هي حجم الغاز × كثافته ، أي أن :

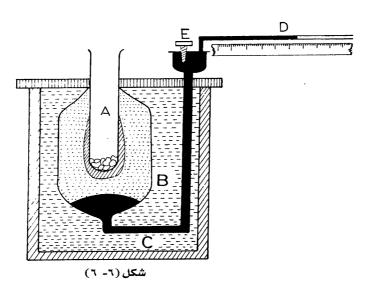
(6 - 10)

حيث  $\rho$  هي كثافة الغاز عند المعدلين .  $c_p$  وباستخدام المعادلة (  $\delta$  -  $\delta$  ) يمكن حساب

# ١٠/٦ - تعيين الحرارة النوعية بمسعر بنزن الجليدي

: (Bunzen's ice calorimeter )

تعتمد نظرية مسعر بنزن الجليدى على أنه إذا خلطت كمية من جسم ساخن لدرجة معلومة، مع كتلة من الجليد في درجة الصفر المئرى ، ينصهر جزء منها نتيجة للحرارة التي يكتسبها الجليد من الجسم ، حتى تهبط درجته إلى الصفر المئرى . فإذا أمكن معرفة كتلة الجليد المنصهر أمكن بالتالي تحديد كمية الحرارة التي فقدها الجسم ، ومن ثم حرارته النوعية . هذا بفرض معرفة الحرارة الكامنة لانصهار الجليد ، وهي الحرارة اللازمة لتحويل 1 جم من الجليد في درجة الصفر إلى ماء في درجة الصفر .



ويتركب الجهاز كما في الشكل (T-T) من أنبوية A تتصل بأخرى أوسع منها ، تنتهى من أسفل بأنبوية شعرية C مثنية على شكل D . ثملاً الأنبوية D بالماء النقى ثم يستبدل بعض الماء بالزئبق وذلك بتسخينها حتى يتمدد الماء ، فينسكب خارج الأنبوية D الشعرية D وقبل أن يبرد الماء يغمر طرف هذه النبوية في الزئبق . وعندما يبرد ينكمش ساحبا وراءه شريطاً من الزئبق . وينتهى طرف الأنبوية D داخل خزان صغير من الجليد ممتلئ بالزئبق ، ويخرج منه أنبوية D شعرية المقطع مثبتة أمام مقياس مدرج لقياس المسافة التى يتحركها شريط الزئبق عند إجراء التجربة . ويمكن ضبط طول شريط الزئبق في الأنبوية D بواسطة مسمار محوى D ، يمكن له أن يضغط على جلد الخزان فيسبب إذاحة الشريط D إذاحة الشريط D إلى الخارج .

يوضع الجهاز في إناء به جليد مجروش لحفظ درجة حرارته ثابتة عند الصفر المئوى ، ثم يوضع في الأنبوبة A بعض الأثير ويمرر بداخله تيار هوائي ليتبخر ، فيمتص بذلك حرارة التبخر من الوسط المحيط به – أي – من ماء الأنبوبة B . ونظراً لأن المسعر كله في درجة الصفر المئوى ، لذلك يتجمد بعض الماء حول الأنبوبة A حيث كان الأثير . ويصبح بذلك الجهاز معداً للاستعمال بعد تبخر جميع الأثير من الأنبوبة A .

لتعين الحرارة النرعية للجسم ترفع درجة حرارته إلى  $t_1$ °C ، ثم يسقط في الأنبوية A حيث يتم التبادل الحراري بين الجسم وجليد الأنبوية A ، فيتحول جزء من كتلته m إلى ماء في نفس الدرجة . فإذا كانت كتلة الجسم  $m_1$  وحرارته النوعية  $c_1$  تكون الصرارة المفقودة من الجسم  $t_1$   $t_2$  سعرا ، وتستهلك هذه الكمية كحرارة كامنة لتحويل الجليد في درجة الصفر إلى ماء في درجة الصفر ، أي أنها تساوى m حيث d هي الصرارة الكامنة لانصهار الجليد وتساوى 80 سعرا للجرام الواحد .

لإيجاد كتلة الجليد m المنصهر بسبب التبادل الحرارى نستخدم ظاهرة تغير حجم الجليد عندما ينصهر . نفرض أن كثافة الجليد والماء في درجة الصفر هما على الترتيب الجليد عندما ينصهر . ويلاحظ أن  $\rho_2$  ,  $\rho_1$  . يكون حجم الجرام من الجليد هو  $\frac{1}{\rho_1}$  ويسمى بالحجم النوعى . ويلاحظ أن

الجليد يطفق على سطح الماء وهذا يعنى أن كثافة أقل من كثافة الماء . اذلك يكون الحجم النوعى للجليد أكبر منه الماء ، فعندما ينصبهر جزء من الجليد نتيجة لسقوط الجسم الساخن في المسعر يقل حجم الماء في الأنبوبة D ، وبذلك يتراجع شريط الزئبق في الأنبوبة ال في المسافة h مثلا ويكون النقص في الحجم هو R  $^2$  h حيث R نصف قطر الأنبوبة الشعرية المسافة h أن النقص في حجم الجرام من الجليد عند انصبهاره هو  $(\frac{1}{\rho_1} - \frac{1}{\rho_2})$  تكون

بذلك كتلة الجليد m التي نتج عن انصبهارها نقص في الحجم قدره  $\pi\,R^2L$  هو:

$$m = \frac{\pi R^2 h}{(\frac{1}{\rho_1} - \frac{1}{\rho_2})} gm$$
(6 - 11)

وبمعرفة m تكون الحرارة المكتسبة من الجليد m ل وبمعرفة m تكون الحرارة المكتسبة من الجليد m  $L=m_1$   $c_1$   $t_1$  (6 - 12) ومن هذه المعادلة يمكن حساب الحرارة النوعية  $c_1$  المجسم .

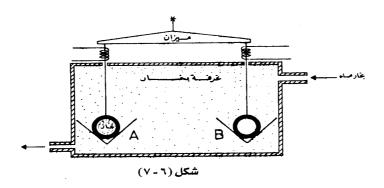
## ٦/ ١١ - الحرارة النوعية لغاز تحت حجم ثابت:

تستخدم طريقة التكثيف لتعيين الحرارة النوعية لغاز تحت حجم ثابت  $_{\rm V}$  فمن المعروف أنه عند تعليق جسم بارد في غرفة بخار ماء في درجة  $_{\rm V}$ 100 يتكثف على الجسم كثلة m من البخار ، نتيجة للتبادل الحراري بين الجسم والبخار . ولما كانت درجة البخار ثابتة عند  $_{\rm V}$ 100 تكون كل الحرارة المكتسبة من الجسم البارد ليسخن حتى هذه الدرجة قد أخذت من الحرارة الكامنة للبخار مما جعل كثلة m منه تتكثف على الجسم . فإذا كانت كثلة الجسم  $_{\rm I}$  وحرارته النوعية  $_{\rm I}$ 2 ودرجة حرارته الابتدائية  $_{\rm I}$ 3 وادا كانت الحرارة الكامنة للبخار هي L ، تكون معادلة التبادل الحراري

$$mL = m_1 c_1 (100 - t)$$
 (6 - 13)

من هذه المعادلة يمكن تعيين الحرارة النوعية  $c_1$  لأى جسم .

استخدم جولى هذه الطريقة لتعيين المرارة النوعية للغازات تحت حجم ثابت  $c_V$  والجهاز المعروف بمسعر جولى البخارى يتركب من كرتين  $B_i$  متماثلتين ومفرغتين ومعلقتين من كفتى ميزان حساس ويتدليان في غرفة بخار ماء (شكل T=V).



إذا كانت الزيادة في وزن البخار المتكثف على A هو m تكون معادلة التبادل الحراري  $m \ L = m_1 \ c_V \ (100 - t \ )$ 

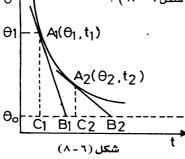
ومنها توجد الحرارة النوعية  $c_{\rm V}$  للغاز تحت حجم ثابت . يراعي في هذه التجربة وجود مخروط مثبت أسفل كل كرة ، وذلك لتجميع قطرات البخار المتكثف على كل كرة . ولتفادى

تكثف بخار الماء على أسلاك تعليق الكرات بالميزان يوضيع حولها ملقات تسخين ، يمرر بها تيار كهربائي ليرفع درجة الحرارة ويمنع تكثف البخار حولها

# ۱۲/۲ طریقة التبرید لتعیین الحرارة النوعیة - قانون نیوتن للتبرید

: ( Newton's law of cooling )

إذا ترك جسم ساخن في الهواء فإنه يبرد بمعدل يتوقف على طبيعة ومساحة سطح الجسم المشع للحرارة ، كما يتوقف أيضا على فرق درجات الحرارة بينه وبين الوسط المحيط . ويعرف معدل التبريد لجسم ساخن بأنه كمية الحرارة المفقودة منه في الثانية الواحدة ، ويساوي المكافئ المائي للجسم مضروبا في معدل النقص في درجة الحرارة ، ويطلق على المنحنى الذي يبين تغير درجة حرارة الجسم مع الزمن بمنحنى التبريد . وبمعرفة منحنى التبريد يمكن تعيين معدل النقص في درجة الحرارة عند أية درجة ، حيث إن ذلك يسوى ميل الماس لمنحنى التبريد عند هذه الدرجة (شكل  $T-\Lambda$ ) .



وقد وجد نيوتن تناسبا طرديا بين معدل تبريد جيسم ساخن يبرد في الهواء ، وبين الفسرق بين درجتي حسرارة الجيسم والوسط المحيط ، بشرط ألا يكون هذا الفرق كبيرا ويعرف هذا بقانون نيوتن للتبريد

ويمكن إثبات هذا القانون باعتبار منحنى التبريد ( شكل 1 - 1 ) .

ناخذ نقطتين – مثل  $A_2$  ،  $A_1$  على المنحنى ونرسم لهما الماسين المنحنى ، يقطعان المحور الذي يبين درجة حرارة الغرفة  $\theta_0$  في النقطتين  $B_2$  ،  $B_1$  ، نسقط على هذا المحور عمودين .  $A_2$   $C_2$  ,  $A_1$   $C_1$ 

إذا كانت درجة حرارة النقطة  $A_1$  هي  $\theta$  ، يكون الفرق بين درجة حرارة الجسم

.  $A_1 \, C_1$  وهذا الفرق يساوى طول العمود (  $\theta$  -  $\theta_o$  ) . وهذا

ميل الماس عند  $A_1$  يساوى (  $A_1$   $C_1$  /  $C_1$   $B_1$  ) ويتناسب مع معدل التبريد للجسم عند  $A_1$  . فإذا فرضنا صحة قانون نيوتن للتبريد ، يجب أن تكون النسبة بين معدل التبريد والفرق بين درجة حرارة الجسم والوسط مقدارا ثابتا . أى أن :

$$\frac{A_1C_1}{C_1B_1} \times \frac{1}{A_1C_1} = constant = \frac{1}{C_1B_1}$$

أى أنه إذا كان القانون صحيحا يجب أن يكون مسقط الماس  $A_1B_1$  على محور درجة حرارة الغرفة  $\theta_0$  على ميكون مقدارا ثابتا لايتوقف على درجة حرارة النقطة النقطة أخرى مثل  $A_2$  على منحنى التبريد وأوجدنا مسقط الماس عند هذه النقطة على المحور  $\theta_0$  فإن

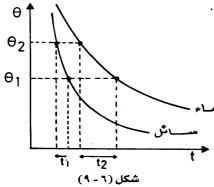
$$B_1C_1 = B_2C_2 = \dots = constant$$

وبالتجربة وجد أن هذه النتيجة صحيحة مما يثبت صحة قانون نيوتن.

ولإيجاد الحرارة النوعية لسائل بطريقة التبريد ، نحضر مسعرين متماثلين في الشكل ومصنوعين من نفس المادة ، ونضع بالمسعر الأول حجما معينا من الماء وفي المسعر الثاني نفس الحجم من السائل . فإذا رفعنا درجة حرارتيهما ثم تركناهما ليبردا في الهواء ، يتساوى معدل التبريد لكل منهما عند نفس الدرجة بالرغم من اختلاف الطبيعة الحرارية لكل منهما . وسبب ذلك تماثل طبيعة السطح الساخن لكل من المسعرين ، كما أن المساحة ودرجة حرارة السطح المسطح الماحة ودرجة

ولإجراء التجربة يسخن كل من الماء والسائل ثم يرسم منحنى التبريد لكل منهما كمانى الشكل ( ٦ -٩) .

تنخفض درجة حرارة مسعر الماء بمعدل أقل من مسعد السائل، وذلك لزيادة السعة الحرارية لجرام الماء عنها في أي سائل آخر.



فإذا فرضنا أن  $m_1$  ,  $m_1$  مما كتلتا المسعرين فارغتان وأن العرارة النوعية لمادة كل منهما  $S_1$  وأن  $S_1$  هما كتلتا الحجمين المتساويين من الماء والسائل على الترتيب .

تنخفض درجة حرارة كل من المسعرين من  $\theta_1$  إلى  $\theta_1$  في الزمنين  $t_2$  ,  $t_1$  على الترتيب ، ويمكن تعيينهما مباشرة من منحنيي التبريد .

.  $\theta_2$  ,  $\theta_1$  يتساوى معدلا التبريد للماء والسائل في المنطقة بين

ويساوى معدل التبريد لجسم مكافئه المائى مضروبا في معدل فقد درجات الحرارة .  $(d\theta \, / \, dt)$ 

$$\therefore (m_1 c_1 + m_2) \frac{\theta_2 - \theta_1}{t_1} = (m'_1 c_1 + m'_2 c_2) \frac{\theta_2 - \theta_1}{t_2}$$

حيث c2 هي الحرارة النوعية للسائل ويمكن تعيينها من المعادلة :

$$\frac{m_1 c_1 + m_2}{t_1} = \frac{m'_1 c_1 + m'_2 c_2}{t_2}$$

## تمارين على الفصل السادس

(۱) ترمومتر مقاومة بلاتينى مقاومته فى درجة الصفر 7.395 أوم وفى درجة 100° م 8.965 أوم ، فإذا كانت مقاومته فى وسط ما هى 8.000 أوم فأوجد درجة حرارة الوسط ؟

المبل:

من المعادلة ( 3-6)

$$R_{100} = R_0 (1 + \alpha \times 100)$$
  
 $R_1 = R_0 (1 + \alpha t)$ 

حيث t درجة حرارة الوسط

$$t = \frac{R_t - R_O}{R_{100} - R_O} \times 100 = \frac{8.000 - 7.395}{8.965 - 7.395} \times 100$$
$$= 38.5 \text{ °C}$$

- (٢) ترمومتران رئبقيان مصنوعان من نفس الزجاج ولهما مستودعان كريان ، النسبة بين قطريهما 3 : 2 والنسبة بين القطرين الداخليين لساقيهما 2 : 3 على الترتيب . ماهى النسبة بين ارتفاعى شريطى الزئبق في الساقين المناظرين لدرجة حرارة واحدة ؟
- (٣) تزداد حجم كمية معينة من غاز بنسبة 1.035 ؛ بين درجتي 15°، 25° م . احسب درجة الصغر المطلق على المقياس المئوى لهذا الغاز ؟
- (٤) ترمومتر زئبقى يحتوى 2 سم٣ من الزئبق فى درجة الصفر المثوى ، والمسافة بين النقطتين الثابتتين للماء على ساقه هى 15 سم . احسب نصف قطر أنبوبته الشعرية عند درجة الصفر المثوى ؟
- (٥) درجة الصنفر المطلق على المقياس المنوى 273° م . أوجد قيمتها على المقياس المهرنهيتي ؟
- (٦) وضع سائل متطاير في درجة الصفر المئوى في مسعر بنزن الجليدي ، فوجد أن كل

- 1 جم من السائل يتحول إلى بخار يتحرك شريط الزئبق في الأنبوبة الشعرية مسافة 13.9 سم . فإذا كانت مساحة المقطع الداخلي للأنبوبة الشعرية هو 2.49 مم وكثافة الجليد عند الصفر هي 0.917 جم / سم والحرارة الكامنة للانصلهار 80 سعر / حرام أوجد الحرارة الكامنة لتبخير السائل ؟
- (v) أجريت تجربة إيجاد الحرارة النوعية لغاز تحت ضغط ثابت ، فوجد أن ضغط الغاز في المخزان ذي السعة 30 لترا قد انخفض من 7 جو إلى 3 جو في نهاية التجربة . فإذا كانت كثافة الغاز الموجود بالخزان تحت ضغط جوى وفي درجة حرارة الغرفة مانت كثافة الغاز الموجود بالخزان تحت ضغط جوى وفي درجة حرارة الغرفة مام 0.0012 جم 0.0012 سم 0.0012 من وكان الفرق بين درجة حرارة الغاز المساخن قبل دخوله المسعر 0.0012 المائي وبعد خروجه منه 0.002 م وكان الارتفاع في درجة حرارة المسعر 0.002 والمكافئ المائي له ولحتوياته 0.07 جم ، أوجد الحرارة النوعية للغاز 0.00
- (A) أسقط جسم زنته 50 جم فى فرن ثم ألقى فى ماء بارد كتلته 200 جم فارتفعت درجة حرارته 5 درجات أوجد درجة حرارة الفرن علما بأن الحرارة النوعية لمادة الجسم 1.0 سعر / جم 10 م 2
- (٩) جسم يبرد في الهواء من  $^{\circ}45$ م إلى  $^{\circ}40$ م في  $^{\circ}40$  دقائق فإذا كانت درجة حرارة الغرفة  $^{\circ}5$ م ماهي درجة حرارة الجسم بعد عشر دقائق أخرى  $^{\circ}5$
- مسعران متماثلان من النحاس (حرارته النوعية 0.1 سعر / جم / أم ) يزن كل منهما 150 جم . يحتوى الأول على 100 سم من الماء والثانى على 100 سم من سائل سخن المسعران ثم تركا ليبردا في الهواء فوجد أن درجة الحرارة انخفضت من 60 م إلى 40° من زمن 10 دقائق للماء وزمن 6 دقائق للسائل . أوجد الحرارة النوعية للسائل علما بأن كثافته 0.8 جم / سم 2
- (۱۱) أسقط 100جم من جليد في درجة  $10^{\circ}$ م في ماء في درجة الصفر المثوى فوجد أن 10جم من الماء قد تجمدت وأصبح الجميع في درجة الصفر المثوى أوجد الحرارة النوعية للجليد ( الحرارة الكامنة لانصبهار الجليد 80 سعر / جم )  $^{\circ}$

- (١٢) أوجد كمية الحرارة اللازمة لتحويل 10 جم من الجليد في درجة الصفر إلى بخار في  $10^\circ$   $10^\circ$   $10^\circ$   $10^\circ$ 
  - المعادلة  $^{\circ}$ C تتوقف الحرارة النوعية  $^{\circ}$ C لمادة ما على درجة الحرارة  $^{\circ}$ C وفقا للمعادلة  $^{\circ}$ C = a+b t
- من هذه المادة من m gm من هذه المادة من المرادة المادة من من هذه المادة من مرجة الصفر إلى درجة  $t^{\circ}C$  .
- القطر الداخلى للأنبوبة الشعرية في مسعر بنزن الجليدى 0.4 مم وعندما أسقط فيه جسم درجة حرارته 100م وحرارته النوعية 0.10 سعر 100م تحركت نهاية شريط الزئبق مسافة 5سم . ماكتلة الجسم 9علماً بأن الحجم النوعي للجليد في درجة الصفر المئوي هو 1.095 سم الجرام .
- (٥٠) ثلاثة سوائل درجة حرارتها الابتدائية 15، 19، 27°م على الترتيب عند خلط الأول والثانى أصبحت حرارة المخلوط 16°م، وعند خلط الثانى والثالث أصبحت حرارة المخلوط 24°م، ماذا تكون درجة حرارة مخلوط من الأول والثالث أ
- (١٦) أوجد حساسية مسعر بنزن الجليدى بالسعر لكل مليمتر إذا علم أن مساحة المقطع الداخلي لأنبوبته الشعرية هي 0.2 مم ؟
- (۱۷) إناء مكافئه المانى 50 جم يحتوى 450 جم ماء فى درجة  $^{\circ}$  25 م، سخن بمصدر ثابت الحرارة فارتفعت درجته إلى  $^{\circ}$  30 م فى دقيقة واحدة . أوجد الزمن الذى يستغرقه تبخر 50 جم من الماء عندما يبدأ فى الغليان  $^{\circ}$  ( الحرارة الكامنة للتصعيد 540 سعر  $^{\circ}$  جم  $^{\circ}$ ).
- (١٨) جسم يبرد في الهواء من درجة 29 إلى 90° م في نصف دقيقة ومن 66 إلى 50° م في 70 م في 70 ثانية . أوجد درجة حرارة الغرفة . ثم أوجد الزمن اللازم لكي تنخفض درجة حرارة الجسم من 95° إلى 50° م 9

## الفصل السابع

### : (HEAT TRANSFER ) انتقال الحرارة

تنتقل الحرارة من الأجسام الساخنة إلى الباردة بأحد طرق ثلاثة:

- ١ تيارات الحمل.
- ٢ التوصيل بالتلامس .
  - ٣ الإشعاع للوسط.

فعندما تنتقل الحرارة في وسط غازي بانتقال بعض أجزاء ساخنة من هذا الوسط إلى مناطق أخرى ، مع حلول أجزاء باردة قيل: إن الحرارة تنتقل بطريق الحمل ، وذلك لأن طبقات الوسط الملاصقة للجسم الساخن عندما تسخن تقل كثافتها ، فترتفع إلى أعلى الوسط لهصل محلها طبقات أخرى باردة كثافتها أكبر . وتستمر هذه العملية محدثة تيارين من الهواء أحدهما ساخن صاعد والأخر بارد هابط ، وبذلك يفقد الجسم حرارته باستمرار حتى تتساوى درجتا حرارة الجسم والوسط المحيط ، وتسمى الحالة حينئذ بحالة الاتزان الحراري . ومثال لذلك تبريد الأجسام الساخنة في الهواء الجوى .

وقد تحدث تيارات الحمل هذه بعوامل أخرى غير طبيعية أو قسرية ، وذلك إذا أمررنا مثلا تيارا صناعيا على الجسم الساخن مما يسرع من عملية تبريده . وعموما فدراسة تيارات الحمل هذه تدخل في موضوع ديناميكا الموائع وهو خارج عن نطاق دراستنا هنا .

#### ٧/ ١- انتقال الحرارة بواسطة التوصيل ( Thermal Conduction ):

يمكن للحرارة أن تنتقل من وسط إلى آخر دون الحاجة إلى تيارات حمل لنقلها ، وذلك عند تلامس الوسطين ويتم انتقال الحرارة بفعل جزئيات الوسطين ؛ فمن المعروف أن طاقة حركة الجزىء تتناسب طرديا مع درجة الحرارة . ولما كانت جزيئات المادة مترابطة بواسطة قوى كبيرة بينية ، لذلك عندما يسخن جزىء من المادة تزداد سعة حركته فينتقل جزء من طاقته للجزىء المجاور ، وهكذا يحدث بالنسبة للجزىء المجاور فتنتقل طاقة حركة الجزيئات

من جانب ساخن إلى آخر بارد ، وتنتشر بذلك الصرارة حتى الوصول إلى حالة الاتزان الحراري .

ولكى ندرس التوصيل الحرارى للأجسام يجب أن نعرف أولا ثابتا يميز المادة من ناحية طبيعتها الحرارية ، هذا الثابت هو معامل التوصيل الحرارى  $\lambda$  . لقد وجد بالتجربة أن كمية الحرارة Q التى تمر خلال طبقة من المادة لها سطحان مستويان ومتوازيان ، سمكها d cm طرديا مم :

- ١ مساحة السطح الذي تمر خلاله الحرارة (A).
- $\theta_1$  ,  $\theta_2$  الفرق بين درجتى حرارة وجهى الطبقة ۲
  - ۳ زمن مرور الحرارة ، t ،

وتتناسب عكسيا مع سمك الطبقة (d)

ویکون ثابت التناسب  $\lambda$  ویسمی بمعامل التوصیل الحراری ، ممیزا للمادة من ناحیة طبیع الحراریة ، ووحداته هی سعر / سم / ث /  $^{\circ}$ م . أی أن :

$$Q = \lambda A \frac{\theta_1 - \theta_2}{d} t$$
 (7 - 1)

وتسمى النسبة d ( $\theta_1$  -  $\theta_2$ ) بالميل الحرارى داخل المادة ، ويعرف بأنه معدل تغير درجة الحرارة داخل الجسم بالنسبة للمسافة ، أى الزيادة في درجة الحرارة بين نقطتين يبعدان بمقدار 1 سم في اتجاء مرور الحرارة .

### ٢/٧ - قياس معامل التوصيل للمواد ( Thermal Conductivity ):

تختلف الطرق المستخدمة في قياس معاملات التوصيل الحراري للمواد ، نظرا الاختلاف طبيعتها الحرارية فهناك مواد جيدة التوصيل الحراري مثل الفلزات والمعادن ، وهناك مواد عازلة حراريا أو رديئة التوصيل كالزجاج . وتتفاوت قيمة معامل التوصيل بين 1، 0.02 للمعادن وبين 0.0003 ، 0.0003 للغازات ، وبسبب هذا الاختلاف الكبير يتم اختيار طريقة قياس مناسبة في كل حالة ، وقد تعتمد الطريقة أيضا على شكل المادة تحت

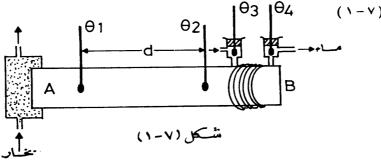
الاختبار كما سيتضح فيما بعد .

من الملاحظ في عملية التوصيل الحراري أن التيار الحراري تقل شدته تدريجيا مع الزمن ، حتى تتساوى جميع الأجزاء في درجة الحرارة ما لم يكن مصدر الحرارة ثابتا لتغذية التيار الحرارى . (ودرجة حرارة الأجزاء) المختلفة من الجسم قد تختلف عن بعضها البعض ، وفقاً لقريها أو لبعدها عن المصدر الحرارى ، مع ثبوت درجة الحرارة لهذه الأجزاء عند الوصول لحالة الاتزان الديناميكي الحرارى . ويكون عندئذ الميل الحرارى داخل الجسم ثابتا .

# ٣/٧ - طريقة سيرل لتعيين معامل توصيل مادة جيدة التوصيل الحراري :

( Searle's method)

يسخن في هذه التجربة طرف قضيب من المعدن تحت الاخبار ، بواسطة مصدر حرارى - كغرفة بخارمثلا - أو بواسطة سلك تسخين يمرر فيه تيار كهربائي كما في الشكل



تنتقل الصرارة داخل القضيب ويتكون ميل صرارى بين أجزائه المختلفة . تمتص الصرارة التي توصل إلى الطرف الآخر للقضيب بواسطة غرفة تبريد ملامسة له ، أو عن طريق مجموعة من الأنابيب المعدنية ملفوفة حوله ويمر بها تيار ماء بارد . إذا قيست درجة حرارة الماء قبل دخولها أنابيب التبريد وبعد خروجها منها ، وبمعرفة معدل مرور الماء – أي

كتلة الماء المارة في الثانية - يمكن قياس معدل التوصيل الحراري، وذلك بضرب معدل مرور الماء في الزيادة في درجة حرارة ماء التبريد عند خروجه من الأنابيب.

ولتفادى ضبياع أى كمية حرارية بأى طريق آخر خلاف التوصيل داخل القضيب، يغلف القضيب بمادة عازلة حراريا كاللباد .

ويقاس الميل الحرارى داخل مادة القضيب بواسطة ترمومترين  $\theta_2$ ,  $\theta_1$  موضوعين على بعد d cm من بعضهما داخل مادة القضيب . عندما يسخن طرف القضيب A بإمرار البخار تنتقل الحرارة داخل مادة القضيب بالتوصيل ، ويمتصها الماء المار في أنابيب التوصيل حول طرف القضيب B ، فترتفع درجة حرارة تيار الماء من  $\theta_3$  عند دخولها الأنابيب إلى  $\theta_4$  بعد خروجها منها .

عند الاتزان الحرارى تتساوى كميتا الحرارة المارة بالتوصيل خلال القضيب مع كمية الحرارة التي امتصها الماء ، فإذا كانت كتلة الماء المارة في الثانية هي m gm يكون معدل امتصاص الحرارة هو ( $\theta_4 - \theta_3$ ) ، وإذا كان R هو نصف قطر القضيب تكون المساحة التي يمسر خلالها تيار الحرارة هي  $\pi$  R<sup>2</sup>

ويتطبيق قانون التوصيل الحرارى يكون:

$$m(\theta_4 - \theta_3) = \lambda \times \pi R^2 \times \frac{\theta_1 - \theta_2}{d} \times 1$$
 (7 - 2)

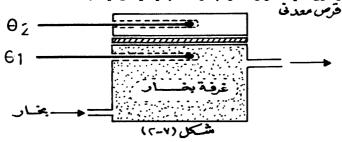
. ومن المعادلة يمكننا حساب معامل التوصيل الحرارى  $\lambda$  لمادة القضيب

وإذا كان التسخين بواسطة أسلاك التسخين الكهربائية ، نوجد معدل توليد الطاقة الحرارية داخل سلك التسخين ، وهذا يساوى (IV/J) . حيث I شدة التيار V فرق الجهد على طرفى السلك I هو المكافئ الكهربائي الحراري . وتصير المعادلة I

$$\frac{IV}{J} = \lambda \times \pi R^2 \times \frac{\theta_1 - \theta_2}{d}$$
 (7 - 3)

# ٧/٤ تعيين معامل التوصيل الحراري لمادة رديئة التوصيل على شكل قرص:

لا تصلح طريقة سيرل لتعيين معامل التوصيل الحراري لمادة رديئة التوصيل ؛ وذلك لأن طول القضيب في هذه الحالة – مع رداءة توصيله الحراري – يعملان على منع الحرارة تماما من الوصول إلى أنابيب التبريد ، ولذلك يستعمل جهاز لي Lee حيث تكون المادة على شكل قرص رقيق ، يحفظ أحد وجهيه عند درجة حرارة مرتفعة فيمر تيار حراري خلال سمكه، وتكون كمية الحرارة المارة بقدر كاف بحيث يمكن قياسها .



ويتركب الجهاز كما في شكل (V-V) من غرفة معدنية للبخار يوجد بها ترمومتر  $\theta_1$  لتعيين درجة الحرارة بداخلها . يوضع فوق غرفة البخار القرص تحت الاختبار ، ويوضع فوقه قرص معدني بداخله ثقب يسمح بوضع ترمومتر لقياس درجة حرارة القرص العلوي ، وهي نفس درجة حرارة السطح العلوي للقرص  $\theta_2$  .

يمرر البخار في الغرفة لدة كافية حتى الوصول إلى حالة الاتزان المراري ، وعندما تثبت درجتا حرارة كل من الترموم ترين ( $\theta_2$ ,  $\theta_1$ ) تتساوى كميتا الحرارة المارة بالتوصيل ، خلال مادة القرص المعان ، بالحرارة التي يفقدها للهواء القرص المعدني . أي أن معدل التوصيل يساوى معدل فقد الحرارة من القرص المعدني للجو .

واقياس معدل تبريد القرص المعدني يرفع من على غرفة البخار ، ثم ترفع درجة حرارته 5 درجات فوق الدرجة  $\theta_2$  التي وصل إليها الترمومتر العلوي عند حالة الاتزان

الحرارى . ثم يترك القرص ليبرد فى الهواء تحت نفس ظروف التجربة ، ويسجل الزمن 0 sec . ) sec . ) اللازم لكى تنخفض درجة حرارة القرص بمقدار 5 درجات تحت الدرجة 0 . ويمعرفة كتلة القرص المعدنى 0 وحرارته النوعية 0 يكون متوسط معدل التبريد منه فى المنطقة بين 0 (0 - 0 ) , 0 . 0 هو :

$$Q = \frac{m S \times 10}{t}$$

وهذا يساوى معدل التوصيل الحرارى خلال القرص العازل.

ويتطبيق قانون التوصيل الحرارى نحصل على معامل التوصيل الحرارى للمادة  $\lambda$  من المعادلة

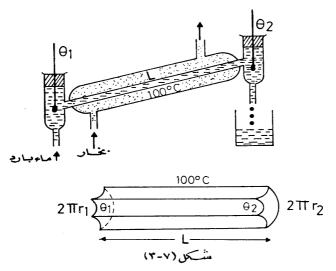
$$\frac{m S \times 10}{t} = \lambda \times \pi R^2 \times \frac{\theta_1 - \theta_2}{d}$$
 (7 - 4)

حيث R نصف قطر القرص ومساحته  $\pi R^2$  مو الميل الحراري أثناء R حيث التجربة ، d سمك القرص .

# $^{/\circ}$ ایجاد معامل التوصیل لمادة ردیئة التوصیل علی شکل انبویة:

نفرض أن الأنبوبة المراد تعيين معامل توصيلها الحرارى أنصاف أقطارها الداخلية والشارجية هي على الترتيب  $(r_1 \& r_2)$  شكل (v - v). تصاط الأنبوبة بغلاف يمرر بداخل بداخله بخار ماء ساخن يكون كمصدر حرارى للتوصيل في جدار الأنبوبة . ويمرر بداخل الأنبوبة تيار منتظم من الماء مع قياس درجة حرارته عند مدخل الأنبوبة وعند مخرجها ولتكن الدرجتان  $(\theta_1, \theta_2)$ .

تنتقل الحرارة خلال السطح الخارجي للأنبوية والملامس للبخار إلى السطح الداخلي لها والملامس للماء البارد ، فيسخن بذلك تيار الماء بمروره داخل الأنبوية وترتفع درجة حرارته إلى أن تصل إلى حالة الاتزان الحرارى .



نفرض أن معدل سريان الماء في الأنبوبة m gm في الثانية يكون معدل التوصيل الحراري هو  $m \times 1$  (  $\theta_2$  -  $\theta_1$  ) الحراري هو  $m \times 1$  (  $\theta_2$  -  $\theta_1$  ) الحراري هو الحراري من مكان لآخر على طول الأنبوبة . درجة حرارة السطح الداخلي للأنبوبة ترتفع من درجة  $\theta_1$  عند المدخل إلى  $\theta_2$  عند المخرج ويتغير تبعا لذلك الميل الحراري من  $\frac{100 - \theta_1}{r_2 - r_1}$  عند مدخل الأنبوبة إلى:

. مند مخرجها . حيث  $r_2$  -  $r_1$  هو سمك المادة التي يمر خلالها التيار الحرارى .  $\frac{100 - \theta_2}{r_2 - r_1}$ 

 $\frac{100-\theta}{r_2-r_1}$  : وتكون بذلك القيمة المتوسطة للميل المرارى هي المتوسطة المتوسطة المتواري وتكون بذلك القيمة

. حيث  $\frac{\theta_1 + \theta_2}{2}$  مى القيمة المتوسطة للدرجتين

وعند حساب المساحة التي تمر خلالها الحرارة يلاحظ أن مساحة السطح الساخن للأنبوية ، والملامس للبخار هو  $2~\pi~r_2$  . كيث  $2~\pi~r_2$  . وما للتسخين ،

بينما مساحة السطح الداخلي الملامس للماء هو  $2\,\pi\,r_1^{}$  . لذلك وجب أيضا اعتبار

$$r = \frac{r_1 + r_2}{2}$$
 ميث ،  $2 \pi r$  . L الساحة المتوسطة

وذلك عند التعويض في معادلة التوصيل الحرارى:

$$m \times 1 (\theta_2 - \theta_1) = \lambda 2\pi r L \frac{100 - \theta}{r_2 - r_1}$$
 (7-5)

ومنها نوجد  $\lambda$  معامل التوصيل لمادة الانبوية

# مثال (۷ - ۱):

يمر تيار من ماء في أنبوبة طولها 30 سم بمعدل 165 سم قي الدقيقة ، وكانت درجة حرارة الماء عند دخول الأنبوبة °20م ودرجته عند خروجه °40 م ، وكان يحيط بالأنبوبة من الخارج بخار ماء في درجة °100 م . فإذا كان نصف قطري الأنبوبة الداخلي والخارجي هما 6 ، 8 مم على الترتيب ، فأوجد معامل التوصيل الحراري لها ؟ المحل :

m × 1 (
$$\theta_2 - \theta_1$$
) =  $\lambda$  ×  $2\pi r L \frac{100 - \theta}{r_2 - r_1}$   
r =  $\frac{r_1 + r_2}{2} = \frac{0.8 + 0.6}{2} = 0.7 \text{ cm}$ .  
 $\theta = \frac{\theta_1 + \theta_2}{2} = 30 \text{ °c}$   
 $\therefore 165 \times 1 (40 - 20) = \lambda \times 2 \pi \times 0.7 \times 30 \times \frac{100 - 30}{0.8 - 0.6} \times 60$   
 $\therefore \lambda = 0.0012 \text{ cal/cm/°c/s}$ .

مثال (۲-۷):

m × 1 (θ<sub>4</sub> - θ<sub>3</sub>) = λ.A × 
$$\frac{\theta_1 - \theta_2}{d}$$
 × 1  
∴ m (20 - 14) = 0.9 × 10 ×  $\frac{100 - 20}{25}$ 

 $\therefore$  m = 4.8 gm/s

وهذا هو معدل سريان الماء الذي يحفظ طرف القضيب عند درجة 20°م.

مثال (٧-٣) :

قرص من مادة عازلة مساحة سطحها 5 سم وسمك القرص 0.4 سم ، والفرق بين درجة حرارة سطحيه 32 م ، أوجد معامل التوصيل لمادة القرص علماً بأن معدل التوصيل الحرارى 200 كيلو سعر في الساعة 3

الحل:

$$Q = \lambda \quad A \quad R \quad t$$

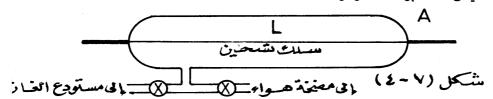
$$Q/t = \frac{200 \times 1000}{60 \times 60} \quad \text{cal/s}$$

$$\therefore \frac{1000}{18} = \lambda \times 5 \times \frac{32}{0.4}$$

$$\therefore \lambda = 0.14 \quad \text{cal/cm/°c/sec}.$$

#### : ( Conduction in gases ) التوصيل في الغازات

تستخدم طريقة السلك الساخن لتعيين معامل التوصيل الحرارى فى الغازات . ويتركب الجهاز (شكل ٧ - ٤) من أسطوانة A يمكن تفريفها من الهواء بواسطة مضخة . يوجد بمحور الأسطوانة سكل تسخين طوله L ، وتتصل الأسطوانة بمستودع للغاز يمكن قياس ضغطه بواسطة مانومتر .



عند بدء التجربة نفرغ الأنبوبة جيداً من الهواء ، ثم ندخل الغاز بكمية محسوبة تحت ضغط معين . يمر تيار كهربائى فى سلك التسخين ، فتنتقل الحرارة بالتوصيل داخل الغاز إلى الأسطوانة الخارجية . فإذا كانت درجة حرارة السلك والأسطوانة هما  $0_1$  ,  $0_2$  ونصف قطريهما  $0_1$  على الترتيب ، يمكن إثبات أن معامل التوصيل  $0_1$  للغاز هو :

$$\lambda = \frac{1}{2\pi L} \cdot \frac{Q}{\theta_1 - \theta_2} \cdot \ln \frac{r_2}{r_1}$$
 (7-6)

حيث Q هي معدل التوصيل الحراري .

وتساوى  $\frac{Iv}{J}$  حيث I شدة التيار الكهربائي المار في السلك ، V هو الفرق في الجهد بين طرفيه ، I المكافئ الكهربائي الحرارى .

وتقاس عادة درجة حرارة سلك التسخين بمعايرة التغير في مقاومته الكهربية ، ويجدر بالذكر هنا أنه وجد أن معامل التوصيل الحرارى لأى غاز مقدار ثابت ، لا يتوقف على ضغط الغاز .

# ٧/٧ - العلاقة بين معاملات التوصيل الحراري والكهربائي للفلزات: قانون فيدمان وفرانز (Wiedemann - Franz Law) :

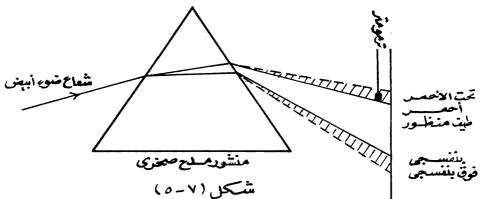
أجرى فيدمان وفرانز عدة تجارب ، لقياس معاملات التوصيل الحرارى والكهربائى لبعض الفلات جيدة التوصيل ، وقد وجد أن النسبة بين معامل التوصيل الحرارى إلى معامل التوصيل الكهربائى لجميع الفلزات النقية مقدارا ثابتا ، إذا ما قيست عند نفس درجة الحرارة . وقد وجد لورنتز بعد ذلك أن هذا المقدار الثابت يتناسب طرديا مع درجة الحرارة المطلقة .

وقد فسرت هذه الظاهرة بأن العوامل التى تسبب انتقال الصرارة فى الفلزات هى نفس العوامل التى تسبب انتقال الصرارة فى الفلزات هى نفس العوامل التى تحدث الترصيل الكهربائي . ولما كانت الإلكترونات الحرة فى الفلزات هى التى تتحكم فى توصيلها ، لذلك اقترح درودى أن هذه الإلكترونات الصرة تكون داخل الفلز ما يشبه الفاز التام ، فتنقل جزيئاته ( الإلكترونات ) الحرارة من مكان إلى آخر عن طريق نقل طاقة حركتها بواسطة عمليات التصادم مع بعضها أو مع الذرات .

# الإشعاع الحراري ( Heat Radiation )

# ٠/٧ - انتقال الحرارة بواسطة الإشعاع الحراري :

تنتقل الحرارة من الأجسام الساخنة إلى أى فراغ محيط بواسطة الإشعاع ، دون الحاجة إلى وسط ناقل للحرارة كما هو الحال بالنسبة للحمل والتوصيل . فالإشعاع الحرارى له نفس طبيعة الضوء ، من حيث إنه أمواج كهرمغناطيسية يمكنها أن تنتقل فى الفراغ . فإذا مر شعاع من ضوء الشمس فى منشور من الملح الصخرى كما فى شكل (v-v) ثم اختبرت أجزاء الطيف المختلفة بواسطة ترمومتر حساس مستودعه مطلى باللون الأسود لامتصاص الحرارة ، نجد ارتفاعاً ملموساً فى درجة الحرارة فى منطقة ما بعد اللون الأحمر ، تسمى منطقة الاشعة تحت الحمراء أو منطقة الإشعاع الحرارى .



سبحل ( ۷ – ۵ )

ويبين الجدول ( ۷ – ۱ ) مكان الإشعاع الحرارى في الطيف الكهرمغناطيسي

جدول ( ۷ – ۱ ) الطيف الكهرمغناطيسي

جِس ( ۲ – ۲ ) نقیت انظر	
نوع الأشعة	مدى أطوال الموجات بالسنتيمتر
أشعة جاما	0.0002 الى 0.15 10 × 10
أشعة إكس	0.1 إلى 150 × 10ً
أشعة فوق البنفسجية	$10^8 imes3500$ إلى $100$
أشعة منظورة	$10^8 imes7800$ الى 3500
أشعة تحت حمراء (حرارية)	0.000078 الى 0.00
أمواج لاسلكية	$10^6  imes 10$ للى $0.04$

تمتص الأجسام المختلفة الحرارة بدرجات متفاوتة ، ومن السهل الإحساس بالإشعاع الحرارى عن طريق امتصاص الجلد له إذا ما قرينا يدنا من جسم ساخن . والجسم الأسود هو ذلك الجسم الذي يمتص تماما كل الكمية من الإشعاع الحرارى الساقط عليه ولا يعكس منها شيئا . أى أن معامل امتصاصه يساوى الوحدة . بينما المعامل يكون دائما أقل من الوحدة بالنسبة لجميع الأجسام الأخرى بسبب انعكاس بعض الحرارة عليها .

ويعرف معامل الامتصاص  $a_{\lambda}$  اسطح جسم ما بأنه النسبة بين كمية الحرارة المتصة إلى كمية الحرارة الساقطة على السطح .

وإذا سخن جسم لدرجة حرارة  $^{\circ}K$  فإنه يشع في الثانية كمية من الحرارة من وحدة المساحات من سطحه الخارجي ، تميز قدرة الجسم على الإشعاع الحراري ، وتسمى هذه الكمية بقدرة الانبعاث  $^{\circ}P$  وتترقف على طبيعة السطح المشع .

وتعرف قدرة الانبعاث لسطح جسم ساخن بالنسبة بين معدل ما يشع من وحدة المساحات من سطحه إلى معدل ما يشع من نفس المساحة من جسم تام السواد عند نفس درجة الحرارة.

## ٧/ ٩ - نظرية التبادل الحراري لبريفوست

: ( Prevost's theory for heat exchange )

يتعرف تماما الإشعاع الحرارى بكميته ونوعه ، ويتوقف نوع الإشعاع الصادر من أى جسم ساخن على درجة حرارته فقط ، وليس على طبيعة سطحه المشع . ويقصد هنا بنوع الإشعاع أطوال الموجات المنبعثة من الجسم . فمن المعروف أن أى جسم ترتفع درجة حرارته إلى حوالى °550 م يبدأ في الاحمرار ، أى في إرسال أشعة منظورة حمراء مهما كانت مادته أو طبيعة سطحة المشع .

وتعالج نظرية بريفوست التبادل الحرارى بين الأجسام الساخنة والأوساط المحيطة منها . فأى جسم درجة حرارته فوق درجة الصفر المطلق يشع كمية من الحرارة للوسط المحيط به ، كما يستقبل فى نفس الوقت كمية أخرى من الحرارة صادرة من نفس هذا الوسط . ويستمر هذا التبادل الحرارى حتى تتساوى كميتا الأشعة الصادرة من الجسم والواردة إليه من الوسط ويقال عندئذ : إن الجسم والوسط فى حالة اتزان حرارى .

### ( Kirchhoff's faw ): عانون كيرشوف الماء - ١٠/٧

ينص قانون كيرشوف على أنه عند أى درجة حرارة تكون النسبة بين قدرة الانبعاث إلى قدرة الامتصاص لسطح جسم ما مقدارا ثابتا ، لا يتوقف على طبيعة سطح الجسم واكن فقط على درجة حرارته وطول الموجه المشعة . ويساوى هذا الثابت قوة الانبعاث لجسم تام السواد .

ولإثبات هذا القانون نفرض حيزا معزولا حراريا عن كل ما يحيط به ، وموجود داخل هذا الحيز كمية من إشعاع حرارى له درجة حرارة وطول موجة معينة . تساوى شدة هذا الإشعاع I قدرة الإنبعاث E=I من جسم أسود له نفس درجة الحرارة . أى أن E=I

فإذا وضع جسم ما داخل هذا الحيزيتم الوصول إلى حالة الاتزان الحرارى عندما  $a_{\lambda}$  تتساوى كميتا الحرارة المتصة والمشعة من الجسم . فإذا كان معامل الامتصاص  $e_{\lambda}$  وقدرة الانبعاث للجسم  $a_{\lambda}$  عكون معدل الامتصاص من وحدة المساحة  $a_{\lambda}$  .  $I = e_{\lambda}$ 

$$E = \frac{e_{\lambda}}{a_{\lambda}} \tag{7-7}$$

وهذا يثبت قانون كيرشوف . ولهذا القانون نتائج مهمة هي :

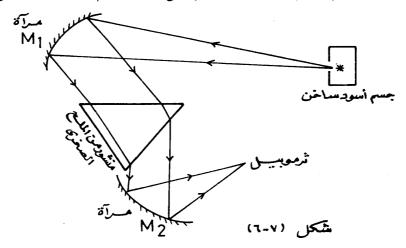
- الإشعاع الحرارى لا يتوقف على طبيعة وشكل الحيز الذى يحتويه كما أنه لا يتأثر إطلاقا بوجود أى جسم بداخله طالما ظلت حالة الاتزان الحرارى قائمة .
- ٢ إذا كان جسم ما قادرا على امتصاص إشعاع له طول موجة معينة ، عندما تكون درجة
   حرارته منخفضة ، فإنه يكون أيضا قادرا على بعثها عندما ترفع درجة حرارته .

فمثلا إذا أحضرنا كرة من البلاتين المصقول مثبت عليها قطعة صغيرة من البلاتين الأسود ، تعكس الكرة معظم الأشعة الساقطة عليها عند درجات الحرارة المنخفضة فتظهر لامعة بينما تمتص قطعة البلاتين الأسود كل الأشعة الساقطة عليها فتبدو مظلمة . أما إذا رفعت درجة الحرارة بحيث تصبح الكرة قادرة على الإشعاع في منطقة الأشعة المنظورة ،

نجد أن قطعة البلاتين السوداء قد أصبحت شديدة التوهج والبياض ، بينما تحولت الكرة كلها إلى اللون المعتم . وهذا يدل على أن البلاتين الأسود الذي كان قادراً على امتصاص جميع الأشعة الساقطة عليه ، عندما يكون بارداً يصبح قادرا على بعث الأشعة المرئية بدرجة كبيرة ، عندما يصبح ساخنا فيظهر مضيئا بينما يحدث عكس ذلك للبلاتين المصقول. وهذا يثبت عمليا صحة قانون كيرشوف .

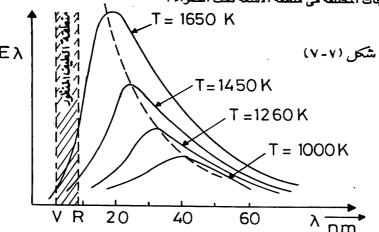
## ١١/٧ - خواص الإشعاع الحراري:

درست خواص الإشعاع من ناحية توزيع الطاقة على أطوال الموجة المختلفة في المدى الكلي لإشعاع الجسم التام السواد . وقد استخدم في ذلك سبكترومتر الأشعة تحت الحمراء المبين في الشكل  $(V - \Gamma)$ ، ويتركب من مصدر إشعاع حراري كجسم أسود ساخن ، تخرج



منه الأشعة لتسقط على مرآة  $M_1$  تعكس حزمة متوازية من الأشعة ، على منشور من الملح المسخرى الذي لا يمتص الأشعة الحرارية المارة فيه ، وإنما يحللها طيفيا ثم تنعكس على

مرآة  $M_2$  لتجميع الأشعة عند جهاز الترموبيل ، لتسجيل شدة الإشعاع الحرارى عند أطوال المجات المختلفة في منطقة الأشعة تحت الحمراء .



يبين الشكل (v-v) توزيع الطاقة في إشعاع الجسم الأسود  $E_{\lambda}$  مع طول الموجة في  $\lambda$  عند درجات الحرارة المختلفة ، ويلاحظ أن الطاقة تزداد كلما ازداد طول الموجة في منطقة الأشعة تحت الحمراء ، ثم تعبل إلى قيمة قصوى تبدأ بعدها الطاقة في الانخفاض بازدياد طول الموجة . ويزداد طول الموجة المناظر لأكبر قيمة للطاقة  $E_{\lambda}$  كلما قلت درجة الحرارة . وتتناسب عكسيا مع درجة الحرارة طول الموجة  $\lambda$  max التي يكون عندها الجسم مشعاً لأكبر كم من الطاقة الحرارية . ويعرف هنا القانون باسم مكتشفه فين . ويأخذ قانون الإزاحة لفين الصورة الرياضية التالية :

 $\lambda$  max . T = 0.29

ويبين المنصنى المنقط في الشكل (V-V) المحل الهندسي لجميع نقاط القبة في المنصنيات بين  $\lambda$  ,  $E_{\lambda}$  عند درجات الحرارة المختلفة .

وقد وجد ثين أيضا العلاقة بين ارتفاع القمم في هذه المنحنيات (  $\rm E_{\lambda}$  (max ) مع

درجات الحرارة المناظرة حيث أثبتت أن:

$$E_{\lambda} \quad \alpha \quad T^{+5}$$
 $\alpha \quad \lambda_{\infty}^{-5}$ 

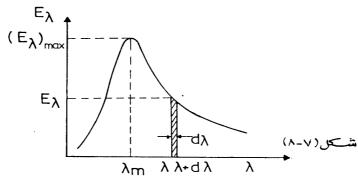
ثم جاء بلانك وتقدم بالنظرية الكمية Quantum theory وأثبتت أن منحنى التغير بين  $\lambda~,~T~,E_{\chi}$ 

$$E_{\lambda} = \frac{c_{1}}{\lambda^{5} \left( e^{c_{2}/\lambda \cdot T} - 1 \right)}$$
 (7-8)

حيث c<sub>2</sub> & c<sub>1</sub> ثرابت،

#### : (Stefan-Boltzmann's law) بولتزمان – بولتزمان – ۱۲/۷

إذا اعتبرنا منحنى التغير بين  $E_{\lambda}$  ، تكون الطاقة الكلية المشعة من وحدة المساحات من الجسم الساخن في الثانية هي  $E_{\rm total}$  عيث  $E_{\lambda}$  .  $E_{\rm total}$ 



وتمثل المساحة الكلية تحت المنحنى قيمة هذه الطاقة الكلية ( شكل  $\Lambda - V$  ) . وعلى ذلك تتناسب هذه الطاقة مع الأس الرابع لدرجة الحرارة المطلقة  $\Phi$  ( total )  $\Phi$  ويعرف هذا بقانون ستيفان – بولتزمان الذي يوضع على الصيغة :

حيث  $\sigma$  ثابت قيمته  $7.67 \times 10^8$  واط $^{1}$  متر  $^{7}$  ربيجة ، ويعرف بثابت ستيفان للإشعاع الحراري .

وبتعميم هذا القانون نجد أن جميع الأجسام تشع عند أى درجة حرارة أعلى من درجة الصغر المطلق. وتستقبل كذلك الإشعاع الصادر من الأجسام المجاورة، وتتناسب كمية الإشعاع من وحدة المساحات مع الأس الرابع لدرجة الحرارة المطلقة للجسم المشع.

 $T_{\rm o}$  فإذا تواجد جسم ساخن ، درجة حرارته Tفى وسط أقل حرارة ، درجة حرارته  $T_{\rm o}$  نجد أن الطاقة المفقودة من الجسم الساخن ، والتى يكتسبها الوسط وفقا لنظرية بريڤوست للتبادل الحرارى مى :

 $E = \sigma T^{4} - \sigma T_{o}^{4}$  (7 - 9)

وإذا كان الفرق صغيراً بين درجتي جرارة الجسم والوسط المحيط يكون :  $T = T_{\rm o} + \Delta T$ 

حيث  $\Delta$  T هو فرق درجات الحرارة . ويصبح قانون ستيفان – بولتزمان  $E = \sigma \left[ \left. (T_o + \Delta \, T \, )^4 - T_o^4 \right] \right.$ 

ويمكن اختصار هذه المعادلة بقك الأقواس ، وإهمال الكميات الصغيرة من الدرجة الثانية فما فوق مثل :  $\Delta T^3$  ,  $\Delta T^2$  وهكذا نحصل على :

 $E = \sigma (4 T^3 \cdot \Delta T)$  (7 - 10)

أى أن هناك تناسباً بسيطاً بين معدل فقد الحرارة من الجسم الساخن ، والفرق بين درجة الوسط المحيط  $(\Delta T)$  طالما أن هذا الفرق صغير . ويعرف هذا بقانون نيوتن للتبريد

أى أن قانون نيوتن للتبريد هو حالة خاصة من قانون ستيفان - بولتزمان ، عندما يكون فرق درجة الحرارة بين الجسم الساخن والوسط صغيراً .

مثال (٧ - ٤)

المصباح 60 واط، فأوجد درجة حرارة الفتيل. باعتبار أن الإشعاع من الفتيل الساخن يكافئ %80 من إشعاع جسم أسود، تام السواد عند نفس درجة الحرارة.

معدل الطاقة المشبعة من الفتيل = مبعدل الشغل الكهربائي المبنول مبعدل  $0.8 \times \sigma$   $T^4 \times A = 60$  watt

حيث A هي مساحة السطح الخارجي للفتيل ويساوي  $\pi$  r h حيث  $\pi$  نصف قطر الفتيل،  $\pi$  طوله .

0.8 × 5 × 10<sup>-8</sup> × 2 
$$\pi$$
 × 3 × 10<sup>-5</sup> × 0.5 × T<sup>4</sup> = 60  
∴ T = 1933 K

### ۱۳/۷ - الثابت الشمسي ( Solar constant ) :

من أهم الثوابت في موضوع الطاقة الشمسية هو الثابت الشمسي ، ويعرف بكمية الطاقة الحرارية التي تسقط عموديا من الشمس على وحدة المساحات من سطح الأرض في الثانية ، وبدهي أن قيمت تتوقف على المكان الذي يقاس عنده ، وأيضا على العوامل الثانية المؤثره على الإشعاع الشمسي . وقد وجد أن القيمة المتوسطة لهذا الثابت هي المحارجية المؤثره على الإشعاع الشمسي . وقد وجد أن القيمة المتوسطة لهذا الثابت هي بعد الشمس المعامل من المعامل المؤترة الشمس المعامل المؤترة الشمس المعامل المؤترة الشمس المعاربة على المواغ . وقد أمان عليها واعتبارها جسما ساخنا يشع حرارته في الفراغ . وقد ضر أن يرجة الحرارة المطلقة الشمس المن المنابقة الشمس المنابقة الشمس المنابقة المن

نفرض أن درجة الحرارة المطلقة للشمس TK وأن نصف قطرها R وأن كمية الحرارة الكلية المشعة منها E . تكون

$$E = 4 \pi R^2 \sigma T^4$$
 (7 - 11)

حيث  $4 \pi R^2$  هي مساحة السطح الساخن المشع للشعس . إذا كانت المسافة بين الشعس والأرض D تكون الطاقة الكلية المشعة من الشعس موزعة في جميع الاتجاهات ،

لتسقط على مساحة  $4 \pi D^2$  هـى مساحة السطح الداخلي لكرة يكون مدار الأرض حول الشمس أحد مقاطعها ( انظر شكل V-V ) .

كمية الحرارة الساقطة من الشمس على وحدة الأرض المساحبات في وحدة الزمن على سطح الأرض هي الثابت الشمسي K ويساوى:

$$K = \frac{E}{4 \pi D^2} = \frac{4 \pi R^2}{4 \pi D^2} \cdot \sigma T^4$$

$$\therefore K = \sigma \frac{R^2}{D^2} T^4 \qquad (7-12)$$

K = 0  $D^2$   $D^2$   $D^2$  ويمعرفة نصف قطر الأرض وبعدها عن مركز الشمس بطرق فلكية ، أمكن تعيين درجة حرارة الشمس التي قدرت بستة آلاف درجة تقريبا عند السطح .

#### مثال (٧-٥)

أوجد درجة حرارة سطح الأرض بفرض أنها في حالة اتزان حراري إشعاعي مع الشعم ، اعتبر نصف قطر الشعم  $7 \times 10^8$  متر وبعد الأرض عن الشعم  $10^8 \times 1.5 \times 10^{11}$  متر ، ودرجة الحرارة السطحية للشمس 6000 درجة ؟ الحل :

$$T_s^4 \times \sigma = \sigma \times 4 \pi R_s^2 \times T_s^4$$
 عن الشمس  $\sigma = \sigma \times 4 \pi R_s^2 \times T_s^4$ 

معدل الطاقة التي تصل لسطح الأرض هي :

$$\frac{\pi R_e^2}{4 \pi R^2} \times \sigma \times 4 \pi R_s^2 \times T_s^4$$

المساحة التي تسقط عليها أشعة الشمس عموديا على سطح الأرض ( انظر شكل ٧ - ١٠)

معدل الإشعاع الصادر من الأرض هو

$$\sigma 4\pi R_e^2 \cdot T_e^4$$

وباعتبار الاتزان حراريا بين الأرض والشمس

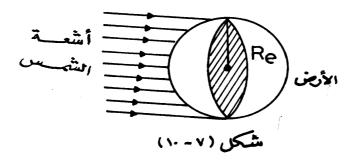
$$\sigma \times 4\pi R_e^2 \cdot T_e^4 = \sigma \times 4\pi R_s^2 \cdot T_s^4 \frac{\pi R_e^2}{4\pi R^2}$$

وبحذف R من المعادلات

$$T_{e}^{4} = T_{s}^{4} \frac{R_{s}^{2}}{4 R^{2}}$$

$$\therefore T_{e} = 6000 \left( \frac{7 \times 10^{8}}{2 \times 1.5 \times 10^{11}} \right)^{\frac{1}{2}}$$

$$= 290 \text{ K}$$



#### تمارين على الفصل السابع

- ا غلاية من النحاس مساحة سطحها الموصل للحرارة متر مربع . ما كمية الماء الذي يتبخر في الساعة إذا كان السطح الخارجي الساخن للغلاية °150 م . وسمك جدار الغلاية °0.0 سم > ( معامل التوصيل للنحاس °0.0 سعر / سم / ث / درجة ) .
- ٢ قضيب من النحاس طوله 28 سم ومساحة مقطعه 4 سم وضع أحد طرفيه في غرفة بخار ماء ، بينما وضع الطرف الآخر في مخلوط به جليد وماء . إذا أهمل فقد الحرارة من سطح القضيب . أوجد شدة التيار الحراري ودرجة الحرارة عند نقطة تبعد 3 سم عن طرف القضيب البارد ؟
- ٣ قيضيب من الصلب قطره 1 سم ، يغلف من الضارج أسطوانة من النصاس قطرها
   الضارجي 2 سم ، ويوجد عليها طبقة عازلة حراريا . إذا كان طول هذا القضيب
   المركب 2 مترا وحفظ طرفيه عند درجة °100 م ، °0 م أوجد :

أولا: التيار الحراري الكلي المار بالقضيب ؟

ثانيا : ما هي النسبة التي تمررها كل من مادة الصلب والنحاس ؟

- 3 أمر تيار حرارى خلال قضييين من مادتين مختلفتين، معاملا التوصيل الحرارى لهما 0.5 . 0.5 على الترتيب ، وكان القضيبان متصلين معا ببعضهما من طرف واحد ومعزولين من الجوانب . وكان طرف القضيب الأول في درجة ° 100 م وطوله 10 سم ، وكان طرف القضيب الثاني في درجة صفر وطوله 30 سم أوجد درجة حرارة السطح المشترك ، ثم أوجد شدة التيار الحرارى . علماً بأن مساحة مقطع كل من القضيبين 2 سم ?
- ه طبقة من الجليد سمكها 10 سم تكونت فوق سطح بحيرة ، فإذا كان السطح العلوى للجليد ثابت عسند ° 15 م فأوجد الزمن اللازم لكى يزداد سمك الجليد بمقدار 0.2 مم . علما بأن الحرارة الكامنة لانصهار الجليد 80 سعر / جم وكثافة الجليد 0.9

- جم / سم ، ومعامل التوصيل الحرارى له 0.005 بوحدات سم جم ثانية ؟
- ٦ وضع حاجز من النحاس معامل توصيله الحرارى 0.9 ، وسمكه 2 سم وارتفاعه 10 سم وعرضه 15 سم في إناء ، بحيث يقسمه إلى قسمين منفصلين ووضع في القسم الأول جليد وأمر تيار بخار ماء في الثاني . أوجد كمية ما ينصهر من الجليد في 5 دقائق وكذلك المعدل الذي يتكثف به البخار ؟
- ٧ أمكن بواسطة موقد شمسى تجميع أشعة الشمس الحرارية الساقطة على مساحة متر مربع في نقطة .أوجد الزمن اللازم لكى تتبخر تماما كتلة 10 جم جليد في درجة الصفر وضعت في هذه النقطة ؟ علماً بأن متوسط الثابت الشمسي 1.94 سعر / سعر / دقيقة .
- ما هو الفرق بين درجتي حرارة السطحين الداخلي والخارجي لهذه المادة ، علما بأن المكافئ الكهربائي الحراري 4.2 جول/سعر ؟
- $^{9}$  إذا كبان كل سم من سطح الشمس يشع في الثانية كمية من الطاقة تساوى  $^{9}$  1.5 من سعر ، فاحسب درجة حرارة السطح للشمس علماً بأن المكافئ المكانيكي الحراري 4.2 جول / سعر  $^{9}$
- ١٠ وضعت كرة سوداء من النحاس نصف قطرها 2 سم في حيز مفرغ درجة حرارة سطحه 180 كلفن . ما هي كمية الطاقة التي يلزم تزويد الكرة بها في الثانية الواحدة حتى تحتفظ بدرجة حرارتها عند درجة 127° م?
- ۱۱ كرة سوداء نصف قطرها 2 سم درجة حرارتها "73 م ، ومعلقة في حيز مفرغ جدرانه تامة السواد ودرجة حرارته "27 م . إذا علم أن معدل التبادل الحراري بين

- الكرة والميز هو 1.85 چول/ث فأرجد ثابت ستيفان ؟
- ۱۷ إذا اعتبرنا أن الشمس جسم ساخن مشع وأن شدة الإشعاع عند نقطة ما تستناسب عكسسيامع مربع بعد النقطة عن مركز الشمس . فأوجد درجة حرارة الشمس علما بأنها تبعد عن الأرض  $14.72 \times 10^7$  كيلو متر ، وأن كمية الحرارة التى تصل إلى سطح الأرض من الشمس هي  $1.8 \$  سعر / سم / دقيقة وأن نصف قطر الشمس  $1.8 \times 10^5$  كيلو متر ?
- $^{\circ}$  كرة سوداء من الحديد قطرها  $^{\circ}$  10 سم تبرد بالإشعاع في فراغ حفظت جدرانه في درجة الصفر المثوى . ما الزمن اللازم لكي تبرد هذه الكرة من  $^{\circ}$  200 م إلى  $^{\circ}$  99 م علما بأن الحرارة النوعية للحديد  $^{\circ}$  0.11 سعر  $^{\circ}$   $^{\circ}$   $^{\circ}$
- $^{1}$  متر مساحة سطح عنصره الساخن  $^{1}$  متر مربع. أوجد درجة حرارته، علماً بأن ثابت ستيفان  $^{1}$   $^{2}$   $^{3}$  واط $^{1}$   $^{4}$  (درجة  $^{1}$  )  $^{2}$   $^{3}$   $^{4}$   $^{5}$   $^{6}$   $^{7}$   $^{8}$   $^{1}$   $^{7}$   $^{8}$   $^{9}$   $^{1}$   $^{$
- الشعة الشعة الشعة الشعس بواسطة مراة فطرها 12 سم ، ويصلع عن بورة ، مربة مسلحر نحاس يمتص كل الطاقة الساقطة عليه . فإذا علم أن السعة الحرارية للمسلحر ومحتوياته 248 جول / درجة ، وأن درجة الحرارة ترتفع 8 درجات في دقيقتين ، فاحسب كمية الحرارة التي يستقبلها المتر المربع من سطح الأرض في الدقيقة من الطاقة الشمسية ، إذا كانت الأشعة رأسية ؟
- ١٦ سقف منزل أبعاده 20 متر × 50 متر مطلى باللون الأسود ، احسب كمية الطاقة
   الشمسية التي يمتصها بفرض أن نصف الطاقة الشمسية يفقد في الهواء الجوى ؟

درجة حرارة الشمس = 6000 درجة .

 $10^8 \times 5.67 = شتيفان = 10^8 × 5.67 واط/متر / درجة .$ 

نصف قط ر الشمس =  $7.5 \times 10^8$  مترا .

. بعد الأرض عن الشمس =  $1.5 \times 10^{11}$  مترا

# الفصل الثامن خواص الغازات والأبخرة ( Properties of gases and Vapours )

## ٨/١ ـ نظرية الحركة للغازات التامة

:(Kinetic theory of gases )

تتحرك جزيئات أى غاز حركة مستمرة ، بسرعة متوسطة تتوقف على درجة حرارة الفاز . فكلما ارتفعت الدرجة ازدادت سرعة الجزيئات وبالتالي تزداد طاقة حركتها . وقد وجد أنه عند الضغوط المخلخلة تنطبق على الغازات بعض القوانين البسيطة التالية :

- ا قانون بویل : وینص علی أنه لكتلة معینة من غاز ، یتناسب ضغط الغاز عكسیا مع
   حجمه عند ثبوت درجة حرارته .
- ٢ قانون شارل: وينص على أنه عند تسخين كتلة معينة من غاز مع تثبيت حجمها ،
   يزداد ضغط الغاز طرديا مع درجة حرارته .
- ٣ قانون دالتون للضعوط الجزئية: وينص على أن ضعط أى مخلوط من غازات على جدران الإناء الذى يحتويه ، يساوى مجموع الضغوط التى تؤثر بها هذه الغازات ، لو وجد كل منها على حدة فى نفس هذا الإناء .
  - ٤ قانون چول: وينص على أن الطاقة الداخلية لغاز لاتتوقف على حجمه.
- ه قانون جاى لوساك: يعالج هذا القانون الاتحاد الكيميائي بين الغازات ، وينص على
   أن حجوم الغازات المتفاعلة كيميائيا يكون بينها تناسب بسيط ، وكذلك مع حجم ناتج
   التفاعل لو كان هذا الناتج غازيا .
- 7 قانون أفوجادرو: وينص على أن الصجوم المتساوية من الغازات عند نفس درجة الحرارة، والتى يكون لها نفس الضغط تحتوى على نفس العدد من الجزيئات. ويعرف عدد أفوجادرو بأنه عدد الجزيئات في الجرام الجزيئي من أي غاز وقيمته  $10^{23} \times 6.023$

#### : (The perfect gas ) الغاز التام وحساب ضغطه ( The perfect gas

من قوانين الغازات السابقة - وكلها قوانين تجريبية استنتجت لغازات تحت ضغط مخلخل - يمكن استنباط تركيب بسيط للغازات ، وسيطلق على كل غاز ينطبق عليه هذه المواصفات بالغاز المثالي ، وهو غاز أحادى الذرة تكون لجزيئاته الصفات التالية :

تتركب جزيئات الغاز المثالي من كرات متماثلة صلبة ملساء وتامة المرونة ، وتتحرك الجزيئات حركة عشوائية مستمرة ، وتتصادم مع بعضها وكذلك مع جدران الإناء المحتوى لها ، دون أن تفقد أي جزء من طاقة حركتها نتيجة لذلك ، ويتناسب متوسط طاقة حركة الجزىء تناسبا طرديا مع درجة الحرارة المطلقة للغاز . كما لاتوجد قوى بينية بين الجزيئات التي يعتبر حجمها مهملا بالنسبة للحجم الكلي للغاز .

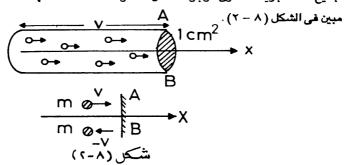
ولإيجاد ضغط الغاز المثالي من خواصه الميكروسكوبية وسرعة حركة جزيئاته ، نفرض كمية من غاز مثالى داخل حيز مغلق ، تعرفه محاور الإحداثيات ( (x,y,z) . يوجد بكل . V من هذا الغاز عدد أفوجادرو N من الجزيئات تشغل حجما قدره

$$n = \frac{N}{V}$$
 عدد الجزيئات في وحدة الحجوم

نفرض مساحة AB من جدار الإناء وأن هذه المساحة تقع عمودية على المحور السيني كما في الشكل (٨ – ١).

> بما أن حركة الجزيئات عشوائية في أي اتجاه ، يمكن اعتبار أن ثلث عدد الجزيئات يتحرك في كل من الاتجاهات x , y , x . كما أن يتحرك في كل من الاتجاهات المرجبة أو كالتجاهات المرجبة أو السالبة ، يجعل عدد الجزيئات في وحدة الحجوم X التي تتحرك في الاتجاه الموجب السيني - أي - الحية المساحة AB همو: 1 1 2 x 1 1 أي : شكل

ولحساب عدد مرات تصادم الجزيئات مع المساحة AB في الثانية نفرض جزيئاً سرعته v cm/s بيقطع مسافة V x 1 بيقطع مسافة AB كل ثانية . يتصادم مع المساخة V x كل ثانية جميع الجزيئات التي تكون متجهه إليها ، وعلى بعد يساوى أو أقل من المسافة v سنتيمتر . جميع هذه الجزيئات تكون موجودة داخل أسطوانة مساحة قاعدتها AB ، وارتفاعها v كما



باعتبار أن المساحة AB تسارى الرحدة يكون حجم هذه الأسطوانة = مساحة القاعدة x الارتفاع = x . y x 1 عدد الجزيئات في هذا الحجم هو x . y x 1 القاعدة x القاعدة x القاعدة x الاتجاء المرجب لمحور السينات أي ليتصادم مع المساحة AB.

التغير في كمية الحركة للجزيئات عند تصادمها مع وحدة المساحة من جدار الإناء

$$= 2 \text{ m v x } \frac{1}{6} \text{ nv}$$
$$= \frac{1}{3} \text{ n m v}^2$$

ومن قانون نيوبن للحركة : يساوى هذا التغير في كمية الحركة دفع الجزيئات على وحدة المساحة من جدار الإناء نتيجة للتصادم . وهذا الدفع يساوى ضغط الغاز P أي أن :

$$P = \frac{1}{3} \text{ m n.. } v^2$$
 (8-1)

وبالحظ هذا أننا اعتبرنا أن سرعات جميم الجزيئات للغاز واحدة ، وهذا تبسيط شديد يهدف لتسهيل المعالجة الرياضية والحقيقة أن الجزيئات تتفاوت سرعاتها ابتداء من الصفر وحتى المالانهاية، ولكن تتجمع معظم سرعات الجزيئات حول قيمة متوسطة . وبمعالجة هذا الموضوع بدقة أكثر من الناحية الرياضية يجعلنا نستبدل مربع سرعة الجزيئات  ${f v}^2$  في المادلة  $v^2$  بمتوسط مربع سرعة الجزيئات  $\overline{v}^2$  ، والخط فوق  $v^2$  يعبر عن القيمة المتوسطة وتعطى المعادلة.

$$\frac{\nabla^2}{\nabla^2} = \frac{\sum_i (n_i v_i^2)}{\sum_i n_i} , \quad i = 1, 2, 3, \dots$$
 (8-2)

حيث  $n_i$  هي عدد الجزيئات التي لها سرعة  $v_i$  . وبدهي أن العدد الكلي للجزيئات في

الغاز يساوى .  $\Sigma_i \, n_i$  . ويطلق عادة على  $\sqrt{\overline{v}^2}$  بجذر متوسط مربع السرعة لجزيئات الغاز

root mean square velocity . r m s v

# ۳/۸ - قانون تساوي توزيع الطاقة (Law of equipartition of energy )

سبق أن أثبتنا أن ضغط الغاز المثالي يعطى بالمعادلة

$$P = \frac{1}{3} m n \overline{v}^2$$

ميث n عدد الجزيئات في محدة الحجوم وتساوى  $\frac{N}{V}$  حيث N عدد أفوجادرو ، V هو حجم الغاز الذي يحتوى هذا العدد .

$$P = \frac{1}{3} m \frac{N}{V} \overline{v}^2$$

$$PV = \frac{1}{3} m N \overline{v}^2$$

$$PV = \frac{2}{3} \times \frac{1}{2} M \overline{v}^2$$
 (8-3)

حيث M=m هو الوزن الجزيئى للغاز ،  $\frac{1}{2}$   $M\overline{v}^2$  هى طاقة الحركة الكلية للجزيئات فى الجرام الجزيئى من الغاز ، وتتناسب هذه الطاقة مع درجة الحرارة المطلقة للغاز T وتصبح بذلك المعادلة (8-8)

$$PV = RT = \frac{2}{3} (\frac{1}{2} M v^2)$$

أي أن : طاقة الحركة للجرام جزىء تساوى RT ( 3/2 ) حيث R هو ثابت الفاز للجرام الجزيئي . ولإيجاد طاقة الحركة للجزىء نقسم على عدد أفوجادرو N .

طاقة الحركة للجزىء تساوى

$$\frac{3}{2}$$
 kT =  $\frac{3}{2}$   $\frac{R}{N}$  T (8-4) حيث  $\frac{3}{2}$  kT =  $\frac{R}{N}$  = k عدد بولتزمان ويساوى  $\frac{3}{2}$  kT جول / درجة ، أى أن طاقة حركة الجزىء في الفراغ تساوى  $\frac{3}{2}$  kT وهذا هو قانون من الاتجاهات الثلاثة  $\frac{1}{2}$  kT لذلك يخص كل اتجاه طاقة قدرها  $\frac{1}{2}$  kT وهذا هو قانون تساوى توزيع الطاقة ، وينص على أن طاقة الجزىء تتوزع بالتساوى على درجات الحرية للحركة ويخص كل درجة حرية طاقة قدرها  $\frac{1}{2}$  kT

# ٨/٤ - قانون ديوانج وبتي للحرارة الذرية للمواد

(Dulong et Petit law)

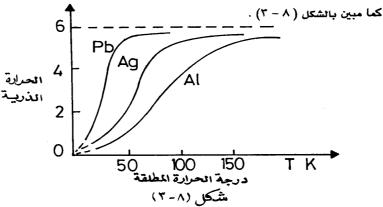
يوجد لجزيئات الغاز المثالى ثلاث درجات حرية كلها انتقالية ، وذلك لافتراض عدم وجود قوى بينيه بين الجزيئات . أما في الأجسام السائلة والصلبة توجد ثلاث درجات حرية دورانية ، تضاف إلى درجات الحرية الانتقالية ، وذلك بسبب وجود القوى الجزيئية . وعلى ذلك تكون طاقة الجرام الجزيئي من المادة مساويا  $\frac{3}{2}$  RT أى أن  $\frac{3}{2}$  RT ولما كانت الحرارة النوعية للجرام الجزيئي ( الحرارة الذرية ) هي معدل تغير طاقة الجرام

الجزيئي بالنسبة لدرجة الحرارة . أي أن :

$$C_{p} = \left(\frac{\partial Q}{\partial T}\right)_{p} = 3R \tag{8-5}$$

لذلك يلزم للجرام الجزيئى كمية من الطاقة قدرها 3R لكى ترتفع درجة حرارته درجة واحدة مئوية ، وتلك هى الحرارة الذرية وهى بذلك تكون واحدة القيمة اجميع المواد وتساوى 3R أي حوالي 6 تقريبا .

ويعرف ذلك بقانون ديوانج وبتى ، وهذا القانون صحيح فقط عند درجات الحرارة المرتفعة ، إذ وجد أن الحرارة الذرية للمواد تتناقص كلما اقتربنا من درجة الصفر المطلق



ويجدر بالذكر أن الحرارة الذرية للمادة تساوى حرارتها النوعية مضروبا في الوزن الذري لها .

ولم تستطع النظرية الكلاسيكية للحرارة الذرية تفسير تناقص قيمة الحرارة الذرية مع درجة الحرارة قرب الصدفر المطلق. ثم جاء بعد ذلك إينشتين وأدخل المبدأ الكمى عند حساب طاقة الجرام الجزيئي، وتلاه ديباي حيث أدخل فكرة طيف الترددات للاهتزاز الشبيكي، ومنها ظهرت نظرية الفونونات Phonons ، حيث عرف الفونون بأنه كمة من الذبذبة الميكانيكية . وحسب ديباي في ضوء ذلك طاقة الجرام الجزيئي والحرارة الذرية ،

وأمكنه التحقق نظريا من صحة تناقص الحرارة الذرية لجميع المواد، واقترابها من الصفر عند درجة الصفر المطلق.

مثال (۱-۸) :

أوجد متوسط طاقة الحركة لجزىء غاز مثالى عند درجة °27 م مقدرة بالإلكترون فواط ؟ العسل :

$$\frac{3}{2}$$
 k t = كلقة حركة الجزيء  $\frac{3}{2}$  x 1.38 x 10<sup>-23</sup> x 300 = 6.2 x 10<sup>-21</sup> joule
$$1.6 \times 10^{-19} \text{ joule} = 1 \text{ e.V}$$

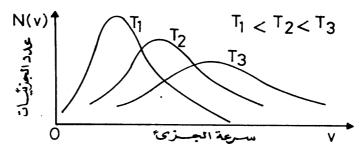
$$1.6 \times 10^{-21} \text{ joule} = 1 \text{ e.V}$$

$$1.6 \times 10^{-21} = 0.0387 \text{ eV}$$

## $\wedge$ 0 – قانون ماكسويل للتوزيع العددي للسرعات:

( Maxwell's law for the distribution of velocities )

إذا قيل: أن غازاً ما في حالة استقرار حراري لا يعنى ذلك أن سرعة جميع جزيئات الغاز واحدة . يوجد عند كل درجة حرارة للغاز سرعة متوسطة تميز هذه الدرجة . ولكن إذا اختبرت جميع الجزيئات في لحظة ما لوجدنا أن هناك بعض الجزيئات سرعاتها بطيئة وأخرى سريعة ، ولكن أغلبية الجزيئات تقترب سرعاتها من قيمة السرعة المتوسطة . وتتغير دائما قيمة السرعة الذاتية للجزيء نتيجة للتصادم ، ولكن تظل دائما الطاقة الداخلية الكلية للغاز ثابتة طالما لم تتغير درجة الحرارة . هذا يعنى أن التوزيع العددى للجزيئات بالنسبة لسرعاتها لايتغير مع الزمن . وتبين المنحنيات في الشكل ((X-1)) علاقة عدد الجزيئات التي تتراوح سرعاتها بين (X-1) عند أي درجة حرارة .



شكل (٨-٤) ويمثل المنحنى ناقوساً مقلوباً ، يلاحظ أنه برفع درجة الحرارة يزاح الشكل لمنطقة السرعات الأكبر .

لإثبات قانون ماكسويل التوزيع العددى السرعات ، نعتبر عمودا من الهواء الجوى مساحة مقطعة الوحدة ويرتفع عموديا على سطح الأرض ، وهو في حالة اتزان ديناميكى حراري عند الدرجة  $T^*K$  .

تتزن جزيئات الهواء في العمود تحت تأثير الجاذبية الأرضية .

اعتبر طبقة من الهواء كما في الشكل (A-6) يحدها سطحان عند X+d X عيث يكون الضغط عليها Y+d 
 $P_0$  وزن جــزيئــات الهــواء في هذه الشــريحــة مو وزن جــزيئــات الهــواء في هذه الشــريحــة مو وزن جــزيئــات الهـواء على ارتفاع  $\rho$  من  $\rho$  حيث  $\rho$  هي كثافة الهواء على ارتفاع  $\rho$  من  $\rho$ 

يتزن هذا الوزن مع الفرق في الضغط على جانبي الطبقة . أي أن :

$$\rho g dx = (P - dP) - P$$

$$\rho g dx = -dP$$
(8-6)

لكن من قانون الغازات :

$$PV = NkT$$

. من عدد الجزيئات في وحدة الحجوم  $n = \frac{N}{V}$ 

$$P = n k T$$

$$dP = kT dn$$
(8-7)

إذا كانت m مي كتلة الجزيء تكون كثافة الغاز:

$$\rho = n \, m \tag{8-8}$$

وبالتعويض في المعادلة (6-8) نحصل على:

$$-kT dn = n m g dx$$

$$\frac{dn}{n} = -\frac{mg}{kT} dx$$

وبالتكامل نحصل على العلاقة بين عدد الجزيئات عند سطح الأرض  ${\bf n}_0$  والعدد  ${\bf n}$  أي ارتفاع  ${\bf x}$ 

$$n = n_o \exp\left(-\frac{m g x}{kT}\right)$$
 (8-9)

ويلاحظ أن هذه هى نفس معادلة التوزيع العددى لدقائق جسم معلق فى سائل (معادلة 22-4) بالنسبة للارتفاع . ولما كان ضغط الهواء يتناسب طهرديا مع عسدد الجزيئات فى وحدة الحجوم (معادلة 7-8) ، لذلك يمكن كتابة المعادلة (9-8) على الصورة :

$$P = P_0 \exp(-\frac{m g x}{kT})$$
 (8-10)

نعتبر بعد ذلك حركة الجزيئات عشوائية في عمود الهواء ، يعبر الشريحة عند الارتفاع x تياران من الجزيئات أحدهما من أسفل إلى أعلى والآخر من أعلى إلى أسفل ، ويتساوى عدد الجزيئات في كل تيار في حالة الاتزان الديناميكي الحراري .

عند سطح الأرض حيث x=0 يستطيع الجزىء نو السرعة الابتدائية  $v_0$  أن يرتقع

$$x = \frac{v_0^2}{2g}$$
 مسافة  $x = \frac{v_0^2}{2g}$  فقا لقوانين نيوتن للحركة .

عندما يصل الجزىء إلى أقصى ارتفاع تكون طاقة حركته قد تحولت تماما إلى طاقة

موضع  $\times$  m g  $\times$  ، ثم يسقط بعدها الجزيء تحت تأثير الجاذبية الأرضية . وهذا يعنى أن الجزيئات الصاعدة التى تستطيع عبور الطبقة الهوائية على ارتفاع  $\times$  من سطح الأرض ، هى فقط الجزيئات التى تكون سرعاتها الابتدائية عند سطح الأرض مساويا  $\sqrt{2gx}$  بينما يمكن لجميع الجزيئات في التيار الهابط أن تعبر هذه الطبقة ، مهما كانت سرعاتها الابتدائية ، حيث إنها تهبط تحت تأثير الجاذبية الأرضية .

نفرض أن دالة التوزيع العددى للسرعات هي f(v) تكون عدد الجزيئات التي لها مرعات تقع بين  $v_o+dv_o \ \& \ v_o$  عند سطح الأرض هي :  $n_0\cdot f(v_0)\cdot dv_0$ 

عدد الجزيئات التي تعبر في الثانية الطبقة dx إلى أعلى والأتية من سطح الأرض ...

$$n_1 = \int_{\sqrt{2\pi x}}^{\infty} v_0 n_0 f(v_0) dv_0$$
 (8-11)

الحد الأدنى للتكامل  $\sqrt{2~{
m gx}}$  يدل على أن الجزيئات التي لها سرعات أقل من ذلك ، لا يصل إلى ارتفاع الطبقة عند  ${
m x}$  وبالتالى فلا يجب حسابها في تيار الجزيئات الصاعد .

$$n_2 = \int_0^\infty v \, n \cdot f(v) \cdot dv$$
 (8-12)

واكن عدد الجزيئات في التيارين واحد عند الاتزان الحراري

$$\int_{\sqrt{2\pi x}}^{\infty} n_0 v_0 f(v_0) dv_0 = \int_0^{\infty} n v f(v) dv$$
 (8-13)

وبالتعويض بدلا من n من المعادلة (9-8)

$$n = n_0 \exp - \left(\frac{m g x}{k T}\right)$$

تحصل على :

$$\int_{\sqrt{2\pi x}}^{\infty} v_0 f(v_0) dv_0 = \exp(-\frac{mgx}{kT}) \int_0^{\infty} v f(v) dv$$
 (8-14)

$$\exp\left(-\frac{v}{kT}\right)\int_{0}^{\infty}v^{T}(v)dv$$
 .   
  $V_{0}^{2}=v^{2}+2$  g x  $V_{0}^{2}$  dv  $V_{0}^{2}=v^{2}+2$  g v d v

ثم بالتعويض في المعادلة (14-8) مع هذف  $v_0$  نحصل على

$$\int_0^\infty f(\sqrt{v^2 + 2gx}) v \, dv = \exp(-\frac{mgx}{kT}) \int_0^\infty f(v) v \, dv$$
 (8-15)

وبإزالة علامات التكامل نحصل على:

$$f(v^2 + 2gx)^{\frac{1}{2}} = \exp(-\frac{mgx}{kT})f(v)$$
 (8-16)

 $f\left(v\right)$  وهذه معادلة بوالية functional equation لاتتحقق إلا إذا كان شكل الدالة على الصبورة

$$f(v) = A \exp(-\frac{mv^2}{2kT})$$
 (8-17)

$$f(v) = A \exp(-E/kT)$$
 (8-18)

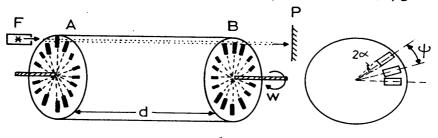
$$\frac{1}{2}$$
 m v<sup>2</sup> حيث E مي طاقة حركة الجزى

تعرف الدالة f (v) بدالة التوزيع العددي لما كسويل. وبرسم منحنى تغير هذه الدالة مع سرعة الجزيئات نحصل على شكل يشبه الناقوس المقلوب كما في الشكل (  $\Lambda-3$  ) .

## ٨/٦- تحقيق قانون التوزيع لماكسويل Maxwell عمليا :

أمكن عمليا التحقق من صحة قانون ماكسويل لتوزيع السرعات ، باستخدام بخار الزئبق وبطريقة تشبه إلى حد كبير طريقة فيزو لتعيين سرعة الضوء . يتركب الجهاز من قرصین دائریین B & A مثبتین متوازیین علی محور دورانی واحد . ویوجد علی کل قرص

مجموعة من الفتحات بحيث تقابل كل فتحة على القرص الأول فتحة مناظرة على القرص الثانى (أى يمر بهما خط مستقيم). انظر الشكل ( $\lambda - \lambda$ ).



شکل (۸ - ۲)

نضع أمام القرص A مصدرا لاشعة جزيئية كفرن حرارى F لتبخير الزئبق ، فتخرج ذرات الزئبق من الفرن ذى الحرارة الثابتة ، وتكون لها سرعات B يمكن قياسها عن طريق إدارة المحور الدورانى بسرعة زاوية B تزداد تدريجيا ، حتى تصل ذرات الزئبق التى مرت من فتحة معينة فى القرص B إلى الفتحة التالية لنظيرتها على القرص B ، وتصل إلى جهاز الاستقبال D وتثبت بعد ذلك السرعة الزاوية D.

نفرض أن t هو الزمن الذي أخذه بخار الزئبق ليقطع المسافة d بين القرصين ، تكون سرعة الجزيئات .

$$v = d/t$$
 وأثناء هذا الزمن  $t$  يكون القرص قد دار خلالها زاوية  $\psi$ 

 $\Psi = \omega t = \omega \frac{d}{v}$ 

أى أن الذرات التي لها سرعات  $\frac{d}{v} = \omega$  أن الذرات التي لها سرعات  $\frac{d}{v}$ 

القرص B ، ويمكن بذلك تسجيلها بواسطة المستقبل.

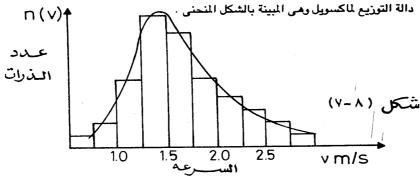
إذا كان اتساع الفتحة بالتقدير الدائرى lpha 2 يكون للذرات التي استطاعت المرور من خلال القرصين سرعات تقع بين

$$v_1 = \frac{\omega d}{\psi + \alpha}$$
 &  $v_2 = \frac{\omega d}{\psi - \alpha}$ 

،  $\,{
m v}_2\,\,\&\,\,{
m v}_1$  وبهذه الطريقة يمكن لنا أن ندرس من طيف السرعات الجزء الواقع بين  $\,{
m v}_2\,\,\&\,\,{
m v}_1\,$  وذلك بالنسبة للجزيئات التى لها درجة حرارة معينة  $\,{
m T}$ 

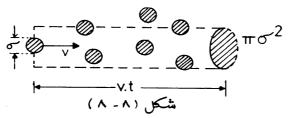
ويمكن بتغيير سرعة دوران المحوران يتم دراسة جزء آخر من طيف السرعات . كما يمكن زيادة حساسية الجهاز بزيادة عدد الفتحات المتقابلة في القرصين B & A .

وقد أمكن عمليا بدراسة تغير كثافة بخار الزئبق المتكثف على المستقبل مع سرعة النرات، أمكن الحصول على منحنى توزيع السرعات كالمبين بالشكل ( ٨ - ٧ )، وقد وجد تطابق بين النتائج العملية المبينة بالمنحنى السلمى مع النتائج المحسوبة نظر با باستخدام



:  $\lambda \sim 1$  . The state  $\lambda \sim 1$  . The state  $\lambda \sim 1$  .

يعرف متوسط طول المسار الحر لجزىء بأنه متوسط المسافة التى يقطعها الجزىء بين تصادمين متتالين . ولإيجاد قميته نفرض أن قطر الجزىء  $\sigma$  وأنه يتحرك بسرعة  $\nu$  بين جزيئات الغاز التى سنفرض أنها فى حالة سكون (شكل  $\nu$  ). يتصادم هذا الجزىء مع جميع الجزيئات التى توجد مراكزها داخل أسطوانة مساحة مقطعها  $\nu$  ومحورها هو مسار الجزىء المتحرك . فى زمن t يتحرك الجزىء مسافة  $\nu$  . جميع الجزيئات التى فى حجم الأسطوانة  $\nu$  . على  $\nu$  به سوف تتصادم مع الجزىء .



فإذا كائت n هي عدد الجزيئات في وحدة الحجوم من الغاز يكون متوسط طول المسار الحر  $\lambda$  هو

ولما كانت جميع جزيئات الغاز متحركة وليست ساكنة كما افترضنا ، فان تصحيح ذلك يعطى عددا من التصادمات أكثر بمقدار  $\sqrt{2}$  وتصبح  $\lambda$ 

$$\lambda = \frac{1}{\sqrt{2} \pi \sigma^2 n}$$

ولما كان ضغط الغاز متناسبا طرديا مع كثافته أى مع عدد الجزيئات في وحدة الحجوم، لذلك فإن متوسط طول المسار الحريتناسب عكسيا مع ضغط الغاز.

٨/٨ - ظواهر الانتقال في الغازات ( Transport Phenomena ): عندما لايكون الغاز في حالة اتزان ديناميكي حراري ، تحدث واحدة أو أكثر من الظواهر الآتية المعروفة بظواهر الانتقال.

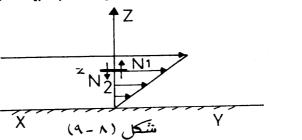
١ عندما لاتكون سرعة جميع أجزاء الغاز أو المائع في حالة استقرار تتكون حركة نسبية
 بين طبقاته ، ومن هنا تنشأ ظاهرة اللزوجة التي تعتمد أساسا على انتقال كمية

الحركة للجزيئات ، من الطبقات السريعة إلى الطبقات البطيئة نسبيا .

- عندما لاتكون درجة حرارة الغاز أو المائع واحدة في كل أجزائه كأن يكون هناك ميل حراري ، تنتقل الجزيئات ذات الطاقة العالية الموجودة في الأماكن الساخنة إلى الأماكن الباردة ، التي تكون طاقة الجزيئات فيها أقل ويعطى انتقال الطاقة من مكان إلى آخر ظاهرة الانتشار الحراري .
- ٣ إذا كان تركيز الجزيئات مختلفا في الأماكن المختلفة أي عندما يوجد داخل الغاز
   ميل تركيزي للجزيئات تنتقل الجزيئات من الأماكن ذات الكثافة العالية إلى المناطق
   الأقل كثافة ، ويحدث لذلك ظاهرة الانتشار الكتلي .

# الحركة الغازات والموانع باستخدام نظرية الحركة (Viscosity of gases )

اعتبر غازا أو مانعا يتحرك على سطح أفقى xy ، بحيث تتحرك جزيئات المائع موازية y له ( شكل y – y ) ، إذا كانت سرعة تدفق طبقة معينة على ارتفاع y من السطح هي y تكون جزيئات المائع ذات سرعات أكبر من y فوق هذه الطبقة بينما تكون السرعات أقل



إذا انتقل جزىء أثناء حركت العشوائية داخل السائل من طبقة فوق z إلى طبقة تحتها يفقد كمية حركة ، وبالعكس يكتسب الجزىء المتحرك من أسفل إلى أعلى كمية حركة . نظرا لعدم وجود حركة عمودية للمائع ، تكون عدد الجزيئات  $N_1$  التى تنتقل من أسفل إلى أسفل ، وإذا كانت  $\Delta$  هى متوسط إلى أعلى مساوية للعدد  $\Delta$  ، الذى ينتقل من أعلى إلى أسفل ، وإذا كانت  $\Delta$  هى متوسط

طول المسار الصر للجزىء عند الطبقة z حيث معدل تغير السرعة مع المسافة العمودية هو  $\frac{d\,v}{d\,z}$  فإن الفرق بين متوسط السرعة الجزيئية بين طبقتين يفصلهما مسافة  $\lambda$  هو  $\lambda$  (  $d\,v\,/\,dz$ )  $\lambda$  وتكون كمية الصركة التي تنتقل عند عبور جزىء كتلته  $\lambda$  (  $d\,v\,/\,dz$ )  $\lambda$  (  $d\,v\,/\,dz$ ) هي عدد الجزيئات من الغاز في وحدة الحجوم تكون عدد الجزيئات التي تعبر وحدة المساحات في الثانية الواحدة هي  $\frac{1}{3}$   $\frac{1}{8}$  حيث  $\frac{1}{8}$  هي السرعة المتوسطة لجزيئات المائع عند هذه الدرجة من الحرارة .

كمية الحركة التي تنتقل في الثانية عبر وحدة المساحة هي :

$$\frac{1}{3}$$
 m n  $\sqrt{v}$   $\lambda$  (d v/dz)

 $\eta \, \frac{dv}{dz}$  وهذه الكمية تحدث قوة مماسية على طبقات الغاز السفلى تساوى حيث  $\eta$  معامل لزوجة الغاز أو المائع

$$\therefore \eta (dv/dz) = \frac{1}{3} m n \overline{v} \lambda (dv/dz)$$

$$\therefore \quad \eta = \frac{1}{3} \rho \, \overline{v} \, \lambda \tag{8-20}$$

m n كثافة الغاز وتساوى ρ

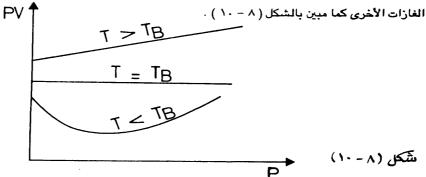
ولما كانت  $\lambda$  تتناسب عكسيا مع كثافة الغاز  $\rho$  ، لذلك فإن لزوجة الغاز لاتتوقف على ضغطه عند درجة الحرارة الواحدة .

#### مثال (۲ – ۲) :

أوجد متوسط طول المسار الحر للأيدورجين عند المعدلين ، إذا علم أن معامل اللزوجة بوحدات سم جم ث هو 0.00008 وكثافة الأيدورجين في المعدلين 0.00009 جم / سم ثم أوجد قطر جزىء الأيدووجين إذا علم أن الكثافة الجزيئية له  $10^{19} \times 2.705$   $\eta = \frac{1}{3} \rho \, \lambda \, v$ 

۱۰/۸ - خواص الغازات الحقيقية ( Properties of real gases ): تدل المشاهدات على أن قوانين الغاز المثالى لاتنطبق تماما على الغازات الحقيقية ، ويتوقف حيودها عن هذه القوانين على ظروف الضغط ودرجة الحرارة ، ولقد أوضح بويل بأن حجم أى كمية معينة من غاز يتناسب عكسيا مع ضغطه عند ثبوت درجة الحرارة . أى

وقد سميت الغازات التى تخضع تماما لقانون بويل بالغازات المثالية ، وهى غازات افتراضية لاوجود لها فى الطبيعة . أما الغازات الحقيقية مثل الاكسجين والأيدروجين فلا تخضع تماما لقانون بويل ، وإنما تحيد عنه فقد وجد بالتجربة أن قيمة حاصل الضرب PV تزداد تدريجيا بازدياد الضغط عند درجة حرارة الغرفة ، وذلك لبعض الغازات ، بينما تقل أولاً بزيادة الضغط حتى تصل إلى نهاية صغرى ثم تزداد قيمتها بعد ذلك باطراد لبعض



ويلاحظ أنه عند درجات الحرارة الأقل من درجة معينة تعرف باسم درجة بويل  $T_{\rm B}$  ، تقل الكمية PV مع زيادة الضغط بينما تزداد من البداية عند الدرجات الأعلى . ويمكن تعريف درجة حرارة بويل  $T_{\rm B}$  بأنها الدرجة التي يتصرف عندها الغاز الحقيقي كما لو كان غازا مثاليا .

ولتفسير حيود الغازات الحقيقية اعتبرنا وجود قوة تجاذب بين جزيئات الغاز الحقيقي، تظهر أهميتهاعندما يكون ضغط الغاز صغيرا حيث تصبح قيمتها محسوسة نسبيا . كما أن لجزيئات الغاز الحقيقى حجماً فعلياً يكون له أثر واضح تحت الضغوط المرتفعة عندما يصبح حجم الجزيئات محسوسا بالنسبة إلى الحجم الذي يشغله الغاز ، وهذا وعلى ذلك يجب عند كتابة معادلة الحالة للغازات الحقيقية عدم إهمال هذين العاملين ، وهذا

هو مافعله فان درفالز في المعادلة المعروفة باسمه .

#### ٨/٨ - معادلة فان درفائز للغازات الحقيقية

: (Van der Waal's equation )

تعتبر معادلة فان درفالز واحدة من المحاولات التي تعطى معادلة الحالة لغاز حقيقى ، مع الوضع في الاعتبار تصحيح العوامل المتسببة في حيود الفازات الحقيقية ، وهي : وجود القوى البينية بين الجزيئات وحجم الجزيئات بالنسبة لحجم الفراغ الذي يشغله الغاز .

من المعروف أن ضغط الغاز يرجع إلى دفع الجزيئات لجدران الإناء الحاوى له ، وهذا يتوقف على عدد مرات تصادم الجزيئات بالجدران فى الثانية . وفى حالة الغاز الحقيقى توجد قوى جزيئية جاذبة بين الجزيئات ، ولذلك نجد أن الجزيئات القريبة من جدران الإناء تقع تحت تأثير هذه القوى الجزيئية ، وبالتالى يقل دفعها للجدران أى أن ضغط الغاز ينقص عما يجب أن يكون عليه فيما لو لم توجد تلك القوى الجزيئية .

يلزم لذلك إضافة مقدار من الضغط إلى ضغط الغاز المشاهد ، يعرف هذا المقدار بالضغط الداخلى الغاز . ولما كانت القوى الجزيئية تتناسب مع مربع عدد الجزيئات في وحدة الحجوم من الغاز ، وأن هذا العدد يتناسب عكسيا مع حجم الغاز ٧ الجرام الجزيئي ، لذلك يكون الضغط الداخلي الغاز متناسبا مع مقلوب مربع حجم الغاز ، ولذلك تستبدل قيمة الضغط في حالة الغاز المثالي بالمقدار

$$(P + \frac{a}{V^2})$$

وذلك لتصحيح وجود القوى الجزيئية في حالة الغاز الحقيقي .

أما التصحيح الثانى فخاص بحجم الجزيئات . فالحجم المشاهد هو فى الواقع حجم الحيز الذى تتحرك فيه الجزيئات ، ولإيجاد الحجم الفراغى الذى تتحرك فيه الجزيئات يجب طرح مقدار معين يتناسب مع حجم جزيئات الغاز فيصير الحجم ( V - b )

وبذلك تكون الصورة النهائية لمعادلة الحالة للغازات الحقيقية هي :

$$(P + \frac{a}{V^2})(V - b) = RT$$
 (8-22)

حيث b, a ثوابت. وتعرف هذه المعادلة بمعادلة فان درفالز.

والتعيين قيمة الثوابت b , a عمليا يستخدم جهاز جولى أو الترمومتر الغازى نو الحجم الثابت ، ويدرس تغير ضغط الغاز P مع درجة حرارته P ، ويرسم العلاقة بيانيا نحصل على خط مستقيم نوجد ميله ولتكن قيمته P .

من معادلة فان درفالز

$$P + \frac{a}{V^2} = \frac{RT}{V - b}$$

$$\therefore P = \frac{RT}{V - b} - \frac{a}{V^2}$$

وهذه معادلة خط مستقيم ميله هي :

$$\frac{dP}{dT} = S = \frac{R}{V - b}$$

ومن معرفة قيمة الميل S عمليا نوجد قيمة الثابت b من المعادلة :

$$b = (V - \frac{R}{S})$$
 (8-23)

وبالتعويض في معادلة فان درفالز نحصل على

$$a = V^2 (ST - P)$$
 (8-24)

ومن معرفة حالة الغازالابتدائية ( P , V , T ) ومعدل تغير الضغط مع درجة الحرارة (S) توجد قيمة الثابت a أيضا .

## ٨/١١ - إحداثيات النقطة الحرجة للغاز الحقيقي

: (The Critical point )

عند فك معادلة فان درفائر تحصل على معادلة من الدرجة الثالثة في الحجم هي :

$$PV^3 - (bP + RT) V^2 + a V - ab = 0$$
 (8-25)

لهذه المعادلة ثلاثة جنور ، إما أن تكون جميعها حقيقية أو أن يكون وإحد فقط حقيقياً

والآخران تخيليين . فإذا رسمنا العلاقة بين الضغط والحجم لدرجات حرارة مختلفة نحصل على منحنيات كالمبينة بالشكل (N-N) . ويلاحظ وجود نقطتى نهاية صغرى وكبرى لكل منحنى يمثل التغير عند درجة حرارة أقل من درجة حرارة معينة تسمى بالدرجة الحرجة الحرجة ، بينما تختفى تماما النقطتان للدرجات الأعلى من  $T_{\rm C}$  . أى أنه يوجد ثلاثة حجوم ,  $P_{\rm I}$  تمثل ثلاثة جذور للمعادلة (8-25) ، وذلك لضغط معين مثل  $P_{\rm I}$  بينما يوجد حجم واحد لكل ضغط بالنسبة للمنحنيات التى تتمثل الدرجات المرتفعة . أما عند المنحنى الحرج فتتساوى جذور المعادلة وتكون كلها حقيقية وتصبح معادلة المنحنى الحرج

$$(V - V_C)^3 = 0$$

أي أن:

$$V^3 - 3 V_C V^2 + 3 V_C^2 V - V_C^3 = 0 (8-26)$$

ويمطابقة هذه المعادلة بمعادلة فان درفالز (25-8) ويمساواة معاملات الصدود

$$3 P_C V_C = b P_C + R T_C$$
  
 $3 P_C V_C^2 = a$   
 $P_C V_C^3 = a b$ 

. حيث  $P_{\rm C}$  ,  $V_{\rm C}$  هما الحجم والضغط الحرج للغاز

 $P_{\rm C}V_{\rm C}T_{\rm C}$  بيحل المعادلات السابقة نحصى على إحداثيات النقطة الحرجة

$$V_C = 3 b$$
 $P_C = (a/27 b^2)$ 
 $T_C = (8a/27 bR)$ 
(8 - 27)

وبحساب الدرجة الحرجة لغاز مثل ثانى أكسيد الكربون من المعادلات السابقة  $_{1}$  وجد أنها تساوى  $_{1}$   $_{1}$   $_{2}$  م بينما القيمة المقاسة عمليا هى  $_{2}$   $_{3}$  م .

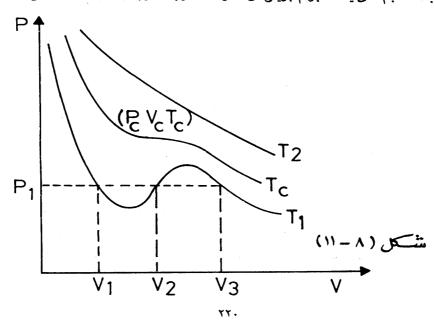
ويدل ذلك على صحة معادلة فان درفالز وإمكان تطبيقها على الفازات الحقيقية .

### ١٣/٨ - تجربة أندروز وإسالة الغازات

: (Andrew's experiment )

عند تبريد أى غاز تقل طاقة الحركة لجزيئاته تدريجيا حتى درجة حرارة معينة يسيل عندها الغاز . وقد أمكن إسالة كثير من الغازات تحت ظروف معتادة إذا ما كانت درجة حرارته الحرجة مرتفعة نسبيا . وتتوقف الدرجة الحرجة للغاز على طبيعته . ولايمكن إسالة الفاز مهما ازداد الضغط عليه طالما كانت درجة حرارته أعلى من الدرجة الحرجة له .

وقد توصل أندروز إلى هذه الحقيقة ، عن طريق سلسلة من التجارب أجراها على غار ثانى أكسيد الكربون ، وحصل على مجموعة منحنيات شبيهة بمنحنيات شكل ( $A - A \setminus A \setminus A$ ) ، وقد لاحظ وجود اتزان بين الحالتين الغازية والسائلة لثانى أكسيد الكربون فقط عندما تكون درجة الحرارة أقل من الدرجة الحرجة  $A \setminus A$ . وقد عرف أندروز الضغط الحرج  $A \setminus A$  بأنه الضغط الذى يلزم استخدامه عند الدرجة الحرجة لإسالة غاز . كما عرف الحجم الحرج بأنه الحجم الذى يشغله جرام جزيئي من الغاز عند الدرجة الحرجة وتحت الضغط الحرج



وقد استنتج أندروز من ذلك أنه لإسالة غاز ما ، يجب تبريده لدرجة أقل من الدرجة الحرجة له ، حتى يستجيب للضغوط المرتفعة ويتحول من الطور الغازي إلى السائل ، وفيما يلى عرض سريع للطرق المختلفة للوصول إلى درجات الحرارة المنخفضة :

# (Methods of cooling ) الطرق المختلفة للتبريد (Methods of cooling ) التبريد بواسطة البخر

إذا ترك سائل ما فى مكان مفتوح يتبخر للجو ويصحب ذلك انخفاض فى درجة حرارة السائل . كما هو الحال عند تبريد المياه داخل القلل والأزيار . ويمكن تفسير ذلك بواسطة نظرية الحركة للغازات . وتقفى هذه النظرية بوجود جزيئات داخل السائل تتحرك بسرعات مختلفة . وتتوقف السرعة المتوسطة للجزيئات على درجة حرارة السائل . فإذا اعتبرنا جزيئات السائل القريبة من سطحه، تستطيع الجزيئات السريعة التغلب على القوى الجزيئية التي تربطها بجسم السائل ، ولذلك تترك السطح وتكون مايسمى بالبخار . وعندما تتوالى تلك العملية ويستمر السائل في فقد جزيئاته السريعة ذات طاقة الحركة الكبيرة ، يقل متوسط طاقة الحركة للجزىء عما كانت عليه قبل البخر وبذلك تنخفض درجة حرارة السائل المتبقى .

ومن الاستعمالات الطبية المهمة لهذه النظرية عملية التخدير الموضعى ، حيث يستخدم سائل متطاير مثل الأثير أو كلوريد الميثيل ، وعندما يوضع هذا السائل على مكان ما من الجسم يتبخر بسرعة ممتصا حرارة التبخر من الجسم نفسه . وتكفى البرودة الناشئة عن ذلك لتخدير أعصاب هذه المنطقة موضعيا . كذلك يعمل العرق عند تبخره من على سطح جسم الإنسان على تبريده وتنظيم درجة حرارته – خصوصا في الأجواء الحارة – حيث لايتمكن الجسم من التخلص من الطاقة الحرارية الزائدة عن حاجته بطريقة التبريد المعتاد ؛ وذلك لنقص معدل التبريد من الجسم عندما ترتفع درجة حرارة الجو ، وتقترب من درجة حرارة جسم الإنسان .

ويلاحظ أن التبريد بواسطة البخر يكون فعالا في الأجواء الجافة فقط حيث يكون

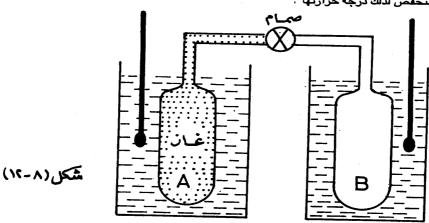
معدل البخر كبيراً ، أما في الأماكن الرطبة والقريبة من البخار يكون هذا المعدل صغيراً ، فلا يحدث تغير يذكر في درجة الحرارة نتيجة لهذه الظاهرة .

#### ٢ - التبريد بواسطة المخاليط المبردة :

إذا خلطت كمية من ملح الطعام مع جليد مجروش ، يلاحظ انخفاض في درجة حرارة المخلوط عن درجة الصفر المثوى . وتفسر هذه الظاهرة بأن الملح عند نوبانه في الماء يمتص حرارة النوبان من الوسط المحيط – أي – من الجليد المجروش ، فتنخفض درجة حرارته عن الصفر المئوى .

#### ٣ - التبريد بواسطة التمدد الحر للغازات :

أجرى جول التجربة الآتية على التمدد الحر لغاز حقيقى . يتصل أسطوانتان A , B من الحديد بأنبوبة يقفلها صمام (شكل A – Y ) . توضع كل أسطوانة في مسعر به ماء يمكن قياس درجة حرارته بدقة كبيرة بواسطة ترموم ترحساس . يوضع الغاز في الأسطوانة A تحت ضغط مرتفع بينما تكون الأسطوانة B مفرغة تماما من الهواء . عندما يفتح الصمام يندفع الغاز من الأسطوانة A ليملأ الأسطوانة B وبذلك يتمدد تمددا حرا ، يبذل الغاز أثناء شغلا ميكانيكيا على حساب الطاقة الداخلية للغاز في الأسطوانة A التي تتخفض لذلك درجة حرارتها



إذا كان التعدد من الحجم  $V_1$  إلى الحجم  $V_2$  يكون الشغل W المبنول من الغياز هيو  $W = \int_{V_1}^{V_2} P \, dV$ 

 $P = a/V^2$  وبالتعويض بدلا من الضغط الداخلي للغاز

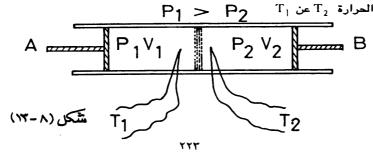
$$W = \int_{V_1}^{V_2} \frac{a}{V^2} dV = -\left(\frac{a}{V_2} - \frac{a}{V_1}\right)$$

$$\therefore W = \left(\frac{a}{V_1} - \frac{a}{V_2}\right)$$
(8-28)

يمتص هذ الشغل من الطاقة الداخلية للغاز فتنخفض درجة حرارته.

#### ٤ - التبريد بواسطة أثر جول - كلفن ( Joule - Kelvin effect ) :

إذا ضغط غاز معزول عزلا حراريا ، ثم سمح له بالانسياب خلال فتحة ضيقة – أو حاجز مسامى – إلى حيز يتمدد فيه ويقل ضغطه تبعا لذلك ، تنخفض درجة حرارة الغاز . وتعرف هذه الظاهرة بأثر جول – كلفن نسبة إلى مكتشفيه . وقد اكتشفت هذه الظاهرة بجهاز كالمبين بالشكل (  $\Lambda$  –  $\Pi$  ) ويتركب من أسطوانة معزولة حراريا ، بها غاز ويقفلها مكبسان  $\Pi$  &  $\Pi$  يتحركان بحرية داخل الأسطوانة ، ويوجد بينهما حاجز مسامى يقفل الأسطوانة تماما في منتصفها . عندما يدفع المكبس  $\Pi$  لكى يتحرك تجاه الحاجز المسامى ، تمر جزيئات الغاز الموجود بالأسطوانة خلال مسام الحاجز ، وذلك تحت تأثير الزيادة في الضغط في الجانب  $\Pi$  عن الجانب  $\Pi$  . تدفع الجزيئات بعد مرورها من الحاجز المسامى المكبس  $\Pi$  ، فتبذل شغلا يمتص من الطاقة الداخلية للغاز في هذا الجانب وبالتالى تنخفض



وقد وجد جول وكلفن أن هذا الانخفاض في درجة الحرارة يتناسب طرديا مع الفرق  $P_1 - P_2$  بين ضغطى الغاز على جانبي الحاجز ، أي مع  $P_1 - P_2$ 

$$\therefore (P_1 - P_2) = K(T_1 - T_2)$$

حيث K ثابت يميز الغاز . وقد وجد عمليا أنه يتناسب مع مربع درجة الحرارة المطلقة عند إجراء التجربة .

وقد الوحظ أنه عند إجراء التجربة عند درجات حرارة مرتفعة يكون أثر جول – كلفن سالبا ، بمعنى أنه يحدث تسخينا للغاز عند مروره من الحاجز وليس تبريدا . وقد استنتج من ذلك جول وكلفن وجود درجة حرارة أسمياها درجة الانقلاب Inversion temperature ، لايحدث عندها تغير في درجة حرارة الغاز عند إمراره في الحاجز المسامى ، بينما يحدث له تسخين إذا أعيد ضغطه ليمر خلال الحاجز عند درجة أعلى من هذه الدرجة ، وتبريد إذا أعيدت التجربة عند درجة أقل منها .

ولحساب درجة الانقلاب  $T_i$  نفرض T جم من غاز موضوع في الجانب A من الأسطوانة  $P_1$  وحجمه  $V_i$  عند إمرار الغاز خلال الحاجز المسامي يكون الشغل الخارجي  $W_1=P_1$   $V_1=P_1$ 

 $W_2 = P_2 V_2$  بينما يبذل الغاز على المكبس B شغلا قدره

أما في حالة الغازات الحقيقية نفرض أن الطاقة الداخلية للغاز قبل وبعد إمراره من الحاجز المسامي هي  $U_1 \ \& \ U_2$  على الترتيب .

وباعتبار المجموعة معزولة حراريا وبتطبيق قانون بقاء الطاقة يكون :

$$U_1 + P_1 V_1 = U_2 + P_2 V_2$$

فإذا كان الشغل المبنول على الغاز  $P_1 \ V_1$  أكبر من الشغل  $P_2 \ V_2$  الذي يبذله الغاز على المكبس B ، تكون  $U_1$  أكبر من  $U_1$  ويحدث نتيجة لذلك تسخين نظرا لزيادة الطاقة الداخلية للغاز بعد انتقاله .

أما إذا حدث العكس بأن كان  $W_2$  أكبر من  $W_1$  تكون  $W_1$  أقل من  $W_2$  وبذلك تنخفض درجة حرارة الغاز .

الشغل الذي يبذله الغاز عند التمدد الصر ( معادلة 28-8 ) من الصجم  $\,\,{
m V}_1\,$  إلى  $V_2$  هو:

$$(\frac{a}{V_1} - \frac{a}{V_2})$$

ويساوى ذلك الشغل المبنول داخليا ضد القوى الجزيئية للغاز.

أى أن الشغل الكلى الخارجي والداخلي المبنول في تجربة جول - كلفن هو:

$$W = P_2 V_2 - P_1 V_1 + \frac{a}{V_1} - \frac{a}{V_2}$$
 (8-29)

$$V_1$$
  $V_2$   $V_2$   $V_3$   $V_4$   $V_4$   $V_5$   $V_5$   $V_7$   $V_8$   $V_8$   $V_9$   $V_9$ 

ويمكن إهمال الحد الأخير  $\frac{ab}{V^2}$  حيث إن كلا من b , a مقادير صغيرة يكون حاصل

ضربهما مهملا ، وبالتعويض بدلا من 
$$V = rac{RT}{P}$$
 يكون :

$$PV = RT - \frac{aP}{RT} + bP$$
$$= RT - P \left( \frac{a}{RT} - b \right)$$

وبالتعويض في معادلة الشعل ( 29 - 8 ) نحصل على :

$$W = (\frac{2a}{RT} - b)(P_1 - P_2)$$
 (8-30)

ولكن بما أن  $p_1$  أكبر من  $p_2$  لكى يمر الغباز من الصاجبز المسامى ، لذلك يكون  $(rac{2a}{RT}$  - b ) دائما موجبا وتتوقف لذلك إشارة الشغل W على إشارة المقدار (  $P_1$  -  $P_2$  )

فإذا كانت  $rac{2a}{RT} > b$  تكون إشارة  $rac{W}{a}$  مرجبة وبذلك تنقص الطاقة الداخلية للغاز فيحدث تبريد .

أما إذا كانت  $\frac{2a}{RT} < b$  تكرن إشارة W سالبة وبذلك تزداد الطاقة الداخلية للغاز بعد

#### مروره فيحدث تسخين .

ولايحـدث تغيير في درجـة الحـرارة عند درجـة الانقـلاب ،  $T_i$  ، أي عندمــا تكون ولايحـدث تغيير في درجـة الحـرارة عند درجـة الانجـة العـرارة عندمــا تكون  $T_i = \frac{2a}{Rb}$ 

النسبة بينهما تساوى  $\frac{27}{4}$  . وثلك نتيجة مهمة جدا عند إسالة الغازات الصعبة الإسالة

كالأيدروجين والهليوم ! إذ يجب تبريد الغاز أولا باستخدام أية طريقة حتى الوصول لدرجة أقل من درجة الانقلاب ، ثم بعد ذلك وبواسطة أثر جول — كلفن يستمر في تبريد الغاز حتى الوصول للدرجة الحرجة  $T_{\rm c}$  ، التي يمكن بعدها إسالة الغاز بتأثير ضغوط مرتفعة .

وتستخدم طريقة جول – كلفن في المبردات المنزلية ، حيث يضغط غاز النشادر أو الفريون بواسطة مضخة كهربائية ، ثم يترك التمدد خلال فتحة ضيقة فتنخفض درجة حرارته ، ثم يجمع الغاز ثانية ويمرد خلال الفتحة ، وهكذا . وبإمرار الغاز المبرد داخل أنابيب معينة تحيط بغرفة التبريد تنخفض درجة الحرارة للقيمة المطلوبة ، وبعدها يعمل منظم درجة الحرارة المرضوع بغرفة التبريد على إيقاف التيار الكهربائي ، أو إيصاله لموتود الثلاجة تبعا لتغير درجة الحرارة .

### : ( Properties of Vapours ) الأبخرة /٨ المادة الأبخرة

التصعيد هو عملية تحويل المادة من حالة السيولة إلى الحالة الغازية ، والناتج يسمى بخارا . والتصعيد عند سطوح السوائل يسمى بخرا ، والتكثيف هو عكس عملية التصعيد . وإذا ما تحولت المادة الصلبة مباشرة من الحالة الصلبة إلى الحالة البخارية سميت العملية بالتسامى .

يتكون عادة البخار فوق سطح أى سائل ، نتيجة خروج تيار من الجزيئات من سطح السائل فيملأ الحيز فوقه ، كما يتكون تيار آخر من الجزيئات ينتقل من هذا الحيز إلى داخل السائل . ويظل تيار الجزيئات الخارج من السائل أكبر من التيار الداخل ، إلى أن

يتشبع الحيز ببخار السائل ونصل إلى حالة الاتزان ، التى يتساوى عندها عدد الجزيئات فى كل من التيارين . ويسمى الضغط فوق السائل والناشئ عن جزيئاته فى هذا الحيز بضغط البخار المشبع . وفى هذه المرحلة يكون معدل البخر مساويا لمعدل تكثيف البخار ، ووعرف هذه الحالة بالاتزان الديناميكى ، ويعرف ضغط البخار المشبع لسائل عند درجة حرارة معينة بأنه ضغط بخار السائل الموجود فى حالة اتزان ديناميكى مع السائل نفسه عند هذه الدرجة . ويتوقف ضغط البخار المشبع على درجة الحرارة ، فيزداد بارتفاعها حتى تصل قيمته إلى الضغط البوى عندما تصل درجة حرارة السائل إلى درجة غليانه . أى أن السائل يغلى عندما يصبح ضغط بضاره المشبع مساويا للضغط البوى . توجد طرق كثيرة لتعيين ضغط البخار المشبع لسائل. أبسط هذه الطرق استخدام فراغ توريشللى ، وهو الفراغ الذي يتكون أعلى أنبوبة مملوءة بالزئبق نكست فى وعاء مملوء بالزئبق .

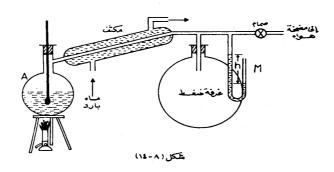
إذا أدخلت – بواسطة ماصة منحنية – قطرة من السائل المراد إيجاد ضغط بخاره المشيع تتبخر القطرة ، ويضغط البخار الناتج على سطح الزئبق داخل الأنبوبة فيقل ارتفاعه فيها . ويتكرار إدخال قطرات السائل حتى تظل القطرة الأخيرة دون تبخر يكون الحيز فوق الزئبق قد أصبح مشبعا بالبخار . ويكون النقص في طول عمود الزئبق في الأنبوبة مساويا لضغط البخار المشبع للسائل عند درجة حرارة التجربة .

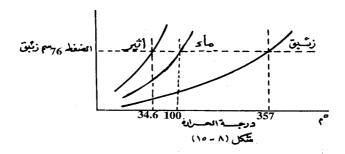
ويمكن قياس ضغط البخار المشبع عند درجات الحرارة المختلفة ، وذلك بوضع الأنبوية البارومترية في ترموستات درجة حرارته ثابتة .

وهناك طريقة أخرى لتميين ضغط البخار المشبع بطريقة تغير نقطة الغليان بالضغط فوق السائل .

يتركب الجهاز المستخدم اذلك من غلاية A ، يوضع بها السائل تحت الاختبار ويتصل بمكثف ، يعمل على تكثيف بخار السائل ومنع وصوله لباقى أجزاء الجهاز ، ويتصل المكثف بغرفة كبيرة الحجم لتنظيم الضغط داخل الجهاز ، والذى يمكن قياسه بواسطة مانومتر زئبقى M . شكل (A - 3 + 1) ، يضغط أو يخلخل بعض الهواء بواسطة مضخة ، ثم يسخن السائل فى الفلاية إلى أن يبدأ فى الغليان . يكون ضغط البخار المشبع عندئذ مساويا لضغط الهواء الواقع عليه ، وتكون قراءة الترمومتر فوق سطح السائل هى درجة الغليان

تحت هذا الضغط الذي يحدد قيمته قراءة المانومتر M. بتغيير مقدار الضغط فوق السائل وإعادة التجربة لإيجاد نقطة الغليان في كل حالة يمكن الحصول على منحنى التغير في ضغط البخار المشبع مع درجة الحرارة، ويبين الشكل (N-0) منحنيات التغير لكل من الأثير والماء والزئبق ويلاحظ أن درجة الحرارة المناظرة لضغط 76سم زئبق – أي – ضغط جوي ، تمثل درجة غليان السائل تحت الظروف الجوية المعتادة .

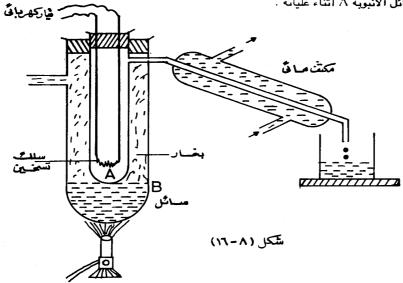




#### ١٦/٨ – الحرارة الكامنة للتصعيد

: ( Latent heat of Vaporisation )

يلزم عند تحويل 1جم من سائل إلى بخار – دون تغيير في درجة حرارته – كمية من الحرارة تعرف بالحرارة الكامنة للتصعيد . وهناك طرق عدة لتعيينها من أدقها الطريقة الكهربائية . ويتركب الجهاز اللازم لذلك كما يبين بالشكل (A - 1) من أنبوبتين A & B بكل منهما كمية من السائل المراد إيجاد الحرارة الكامنة لتصعيده . يوجد بالأنبوبة A سلك تسخين يمرر به تيار كهربائي ، وتتصل الأنبوبة بمكثف مائي لتكثيف وجمع كل ما يتبخر من سائل الأنبوبة A أثناء غليانه .



B تبدأ التجربة بوضع الأنبوبتين في حمام ساخن لرفع درجة حرارة السائل في A حتى يغلى ، ويتسبب البخار الساخن في تسخين الأنبوبة A حتى تصل إلى درجة الغليان ، دون أن يغلى السائل بداخلها . ثم بإمرار تيار كهربائي I في السلك لمدة t ثانية يغلى السائل بواسطة الطاقة الحرارية الناتجة عن التيار الحراري . فإذا كان فرق الجهد بين طرفي

المقاومة V فولط يكون الشغل الكهربائي W المبنول في هذا الزمن هو  $W=I\ V\ t\ Joule$  : ويكافئ هذا الشغل طاقة حرارية قدرها H حيث  $H=\frac{W}{I}=\frac{I\ V\ t}{I}$  cals .

حيث ل المكافئ الميكانيكي الحراري . وهذه الكمية تستهلك في تحويل سائل الأنبوية A إلى بخار دون تغيير في درجة الحرارة أي أنها تستهلك كحرارة كامنة للتصعيد .

فإذا كانت كتلة البخار المتكثف هي m gm وكانت الحرارة الكامنة للتصعيد L ، تكون كمية الحرارة التي اكتسبها السائل ليتحول إلى بخار في نفس الدرجة هي

$$mL = \frac{IVt}{J}$$
 (8-31)

من هذه المعادلة يمكن إيجاد الحرارة الكامنه لتصعيد السائل .

### ٨/١٧**-الرطوية وطرق قياسها** ( Humidity ):

تتحدد رطوبة الهواء بمقدار مافيه من بخار الماء . ويطلق لفظ الرطوبة المطلقة على كمية بخار الماء الموجودة فعلا في وحدة الحجوم من الجو .

يتوقف الإحساس بالرطوبة على درجة تشبع الجو بالبخار . فعندما يكون الجو باردا تكفى كمية قليلة من بخار الماء لتشعرك برطوبة الهواء . وذلك لأن عند الدرجات المنخفضة تكفى هذه الكمية القليلة لتشبيعه ، ولذلك فالرطوبة النسبية وليست الرطوبة المطلقة هى التى تهم في القياسات الميتيورولوجية .

وتعرف الرطوبة النسبية بالنسبة المئوية بين كمية بخار الماء الموجود في حجم معين من المهواء ، إلى كمية البخار اللازم لتشبيع نفس هذا الحجم عند نفس درجة الحرارة ، ولما كانت كمية البخار في الجو متناسبة طرديا مع ضغط البخار فيه لذلك فإن :

# الرطوية النسبية = ضغط بخار الماء الموجود فعلا في الهواء × 100 ضغط بخار الماء المشبع عند نفس درجة الحرارة

وإذا بردنا الهواء تدريجيا نصل إلى درجة حرارة ، تكون عندها كمية البخار الموجودة فعلا في الهواء كافية لتشبيعه عند هذه الدرجة ، ويطلق عليها نقطة الندى نسبة إلى بدء ظهور قطرات من الماء تعرف بالندى ، على الأجسام الباردة والملاصقة للهواء عند هذه الدرجة . ويكون بذلك ضعط بضار الماء عند نقطة الندى هو ضعط بضار مشبع عند هذه الدرجة ، ويذلك تكون :

وبذلك يصبح إيجاد الرطوبة النسبية في الهواء قاصرا على تعيين نقطة الندى ودرجة حرارة الغرفة ، ثم من الجداول نوجد ضغط البخار المشبع عبدهما ، ومن ثم نوجد الرطوية النسبية . ويستخدم لقياس الرطوبة النسبية عادة هيجرومتر دانيال ، الذي يتركب كما في الشكل ( A - VI) من مستودعين أو انتفاخين B & A من الزجاج يتصلان بأنبوبة منحنية

> على شكل زاويتين قائمتين . يفرغ الانتفاخان من الهواء ويوضع في أحدهما سائل متطاير كالأثير ، ينغمس فيه ترمومتر لقياس درجة حرارته . والهيجرومتر مثبت على حامل مثبت عليه ترمومتر حليد لقياس درجة حرارة الجو ، ولمراقبة بدء تكون الندى يثبت على الفقاعة B شريط معدنى لامع أو

لإعداد الجهاز للعمل ينقل الأثير بأكمله إلى

ويترتب على ذلك تبخر جزء من الأثير من الانتفاخ B تدريجيا ، إلى أن تظهر بوادر تكون قطرات دقيقة من الندى على الشريط اللامع ، وعند هذه اللحظة تسجل قراحًا الترمومترين  $t_2 \ \& t_1$  ليعطيا درجة حرارة الغرفة ونقطة الندى على الترتيب . ومن جداول خاصة نوجد ضغط البخار المشبع عند تلك الدرجتين ومنها نوجد الرطوبة النسبية من المعادلة ( 32 - 8 ).

ومن عيوب هذا الهيجرومتر صعوبة ملاحظة بدء تكوين الندى على الشريط اللامع ، وكذلك صعوبة قراءة الترمومتر بالانتفاخ B . ويوجد خطأ آخر هو عدم الدقة في تعيين نقطة الندى المقاسة بالترمومتر  $_{2}$ 1 وذلك لوجود عزل حرارى بين الترمومتر والشريط اللامع .

#### مثال (۸ ـ ۳):

عند إجراء التجربة بجهاز هيجرومتر دانيال ، وجد أن نقطة الندى عند  $10^\circ$  م  $10^\circ$  م لا كانت درجة الغرفة  $30^\circ$  م . أوجد الرطوبة النسبية .  $10^\circ$ 

#### الملل :

من الجداول نجد أن ضغط البخار المشبع عند  $^\circ$ 03 م = 31.8 مم زئبق . وضغط البخار المشبع عند نقطة الندى = 9.2 مم زئبق .

$$100 \times \frac{\dot{}}{\dot{}}$$
 الرطوبة النسبية =  $\frac{\dot{}}{\dot{}}$  البخار المشبع عند درجة الغرفة =  $\frac{9.2}{31.8} \times 100 = 29 \,\%$ 

#### تمارين على الفصل الثامن

- أوجد متوسط سرعة جزىء في غاز مثالي عند درجة 300 كلفن علماً بأن كتلة
   الجزيء 25-10 كيلو جرام . ؟
- $\Upsilon$  احسب عدد التصادمات في الثانية التي يعملها جزيء من غاز تحت ضغط 1 مم زئبق ، وعند درجة حرارة قريم 373 كلفن . علماً بأن سرعة الجزيء تحت هذه الظروف 560 متر  $\chi$  وأن متوسط طول المسار الحر للجزيء تحت ضغط 1 مم زئبق ودرجة الصفر المثوى هو  $\chi$   $\chi$  متر  $\chi$  متر  $\chi$  متر  $\chi$  متر  $\chi$  متر  $\chi$
- ٣ أوجد متوسط طول المسار الحر للأيدروجين عند المعدلين ، إذا علم أن معامل اللزوجة بوحدات سم جم ث هو 0.00008 بواز وأن كثافة الأيدروجين في المعدلين 0.00009 جم / سم٣ . أوجد تردد التصادم . ؟
  - وإذا كانت الكثافة الجزيئية للأيدروجين 2.705 × 10 فأوجد قطر الجزيء . ؟
- 3 1 إناء مكعب طول ضلعه 3 سم ويوجد به 64 جرام من غاز الأكسجين احسب ضغط هذا الغاز إذا علم أن وزن جزىء الأكسجين  $5.3 \times 10^{-22}$  جرام . 9
- ه أوجد الجذر التربيعي لمتوسط سرعة جزيئات غاز عند معدلي الضغط ودرجة الحرارة علماً بأن كثافته في المعدلين  $^{5}$  جم / سم وعجلة الجاذبية الأرضية 980 سم / ث / كثافة الزئبق 13.6 جم / سم / /
- ٦ كثافة غاز الأرجون عند درجة 300 كلفن وضغط 75 سم زئبق هي 2.6 جم / اتر ،
   أوجد كتلة الغاز الموجود في أنبوية تفريغ كهربائي حجمها 100 سم٣، والضغط
   داخلها 75 سم زئبق ومتوسط درجة الحرارة 393 كلفن .
- ٧ أوجد درجة الحرارة التي يكون عندها متوسط طول المسار الحر ، لجزيئات غاز مثالي ضعف متوسط المسار الحر لنفس الجزيئات عند درجة 300 كلفن ، وإذا ثبتنا درجة الحرارة وغيرنا ضغط الغاز فأوجد قيمة الضغط الذي يكون عنده متوسط طول

المسار المر ألف مرة . قدر متوسط المسار المر لنفس الجزيئات تحت ضعط جوى معتاد . ؟

- اثبت باستخدام نظرية الحركة للغازات أن ضغط الغاز المثالى P يعطى بالمعادلة  $\rho$  على بالمعادلة و  $\rho$  على  $\rho$  على  $\rho$  على بالمعادلة بم  $\rho$  على  $\rho$  على  $\rho$  على بالمعادلة الجزيئات . ثم أثبت أنه إذا كان متوسط طاقة حركة الجزيء تتناسب مع درجة الحرارة المطلقة فإن معادلة الحالة للغازات المثالية (  $\rho$  =  $\rho$  ) تستنتج من المعادلة السابقة .  $\rho$
- حسب من المسألة السابقة متوسط مربع سرعة الجزيئات للهواء عند درجة واحد كلفن ، باعتبار كتلة الجزىء تساوى ضعفين ونصف مرة كتلة ذرة الكربون  $C_{12}$  وأن الحجم الجزيئي للغاز 0.002 مم٢ عند درجة 273 كلفن وضغط  $10^{\circ}$  نيوتن / م٢  $10^{\circ}$ 
  - ١٠ احسب ضغط غاز الأيدروجين من المعادلات الآتية :

 $^{\circ}$  عدد الجزيئات في وحدة الحجوم = 6.8~ imes~6.8 لكل سم  $^{\circ}$ 

ې متوسط مربع سرعة الجزيئات  $= 1.9 \times 10^3$  متر  $\sim$  ؟

عدد أفوجادور = 6.02 × 10 عدد

الوزن الجزيئي النسبي للأيدروجين = 02.02 ؟

ثم علق على تأثير وجود مثل هذا الضغط فوق زئبق أنبوبة ضغط مانومترية .

- ١١ ماهى الصفات التى تميز غاز مثل ثانى أكسيد الكربون عن الغاز المثالى ؟ وكيف يمكن لتلك الاختلافات أن تحقق علميا ؟
- ١٢ احسب كتلة لتر من الأيدروجين الرطب المجموع فوق الماء في درجة °15م، إذا كان ارتفاع البارومتر 76.5 سم وكثافة الأيدروجين في المعدلين 0.00089 جم/سم٣، وكثافة بخار الماء تسعة أمثال كثافة الأيدروجين (ضغط بخار الماء المشبع في °15م سم زئبق) ؟
- $^{\circ}$  أوجد كتلة لتر من الهواء في  $^{\circ}$  29 م وضعط 75 سم زنبق إذا كانت الرطوبة النسبية  $^{\circ}$   $^{\circ}$  30 ، علماً بأن ضعط البخار المشبع في  $^{\circ}$  29 م هو  $^{\circ}$  1.75 سم زنبق ، وكثافة البخار

- في درجة الصفر المثوى وتحت ضغط 76 سم زئبق هي 0.806 جم / لتر ، وكثافة الهواء في المعدلين 1.293 جم / لتر .?
- ۱٤ أوجد النسبة التى يتكثف بها بخار الماء من الهواء عندما تنخفض درجة حرارته من  $^{\circ}$ 00 م إلى  $^{\circ}$ 5 م . علماً الرطوبة النسبية عند درجة  $^{\circ}$ 02 م كانت  $^{\circ}$ 60 م عند درجة  $^{\circ}$ 6 م يساوى  $^{\circ}$ 6 مم زئبق وعند درجة  $^{\circ}$ 6 م يساوى  $^{\circ}$ 6.6 مم زئبق) .
- ه\ احسب كمية بخار الماء الموجود في غرفة أبعادها  $8 \times 6 \times 5 \times 6$  أمتار عند درجة  $^{\circ}$ 25 م . علماً بأن نقطة الندى عند درجة  $^{\circ}$ 12 م ، وضعط البخار المشبع عند درجة  $^{\circ}$ 25 م يساوى 10.43 مم زئبق ، وعند درجة  $^{\circ}$ 25 م يساوى 23.52 مم زئبق ، و
- ١٦ يستطيع مصباح بنزن تسخين 2 كيلو جرام ماء من درجة 10 م إلى درجة 80 م في
   10 دقائق . ماهي كمية البخار التي تنتج في الساعة عند غليان الماء ؟
- ۱۷ أنبوبة ضيقة منتظمة المقطع مغلقة من أحد طرفيها ، وتحتوى على هواء رطب تحبسه قطرة من الماء . في درجة °15 م كان طول عمود الهواء الرطب 10.75 سم ، فإذا ولما رفعت درجة الحرارة إلى °60 م أصبح طول عمود الهواء الرطب 14.99 سم ، فإذا كان الضغط الجوى أثناء التجربة 747.8 مم زئبق ، وكان ضغط البخار الماء المشبع في درجة °15 م هو 12.8 مم زئبق ، فأرجد ضغط بخار الماء المشبع عند درجة °60 م ؟

## الفصل التاسع الديناميكا الحرارية ( THERMO - DYNAMICS )

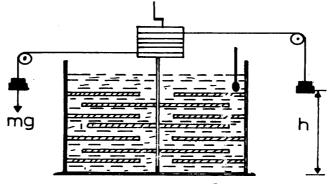
الديناميكا الحرارية هي العلم الذي يربط الحرارة بالطاقة الميكانيكية وتحويل أي منها للكخر ، ويعتمد هذا العلم أساساً على قانون بقاء الطاقة ، الذي ينص على أنه إذا حدثت تغيرات نوعية في الطاقة ، داخل نظام معزول تكون مجموع الطاقات المتفاعلة قبل حدوث التغير ، مساوية تماماً لمجموع الطاقات بعد التفاعل، مع ملاحظة أن المادة كما أثبت إينشتين هي نوع من الطاقة المتجمدة التي يمكن تحريرها ، فالجرام من المادة عند تحويله إلى طاقة يعطي ما قيمته مربع سرعة الضوء من الأرجات.

### ٩/١ - القانون الأول للديناميكا الحرارية :

( First law of thermo dynamics )

يعبر هذا القانون عن العلاقة بين الشغل والحرارة. فإذا تم تحويل كمية من الطاقة الميكانيكية إلى طاقة حرارية داخل أى نظام معزول فإنه يوجد تناسب بسيط بين هذه الكميات، ويسمى ثابت التناسب بالمكافئ الميكانيكي الحراري تقدر قيمته بـ 4.18 جول/سعر وقد كان جول هو أول من أجرى تجارب منظمة لدراسة هذا التحول وتعيين ثابت التناسب وبالرغم من بدائية تجارب جول إلا أن الثابت الذي أوجد قيمته لايـزال يحتفظ بتلك القيمة برغم العديد من التجارب الأكثر دقة والتي أجريت بعد ذلك لتعيين هذا الثابت. ويعود ذلك إلى كثرة التكرار الذي مكن جول من أن يحصل على متوسط صحيح للمكافئ الميكانيكي الحراري لايتوقف على أخطاء تجربته.

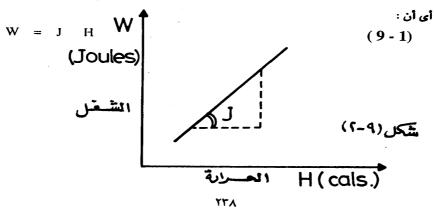
وتسمى تجربة جول عادة بتجربة البدالات. ويتركب الجهاز من مسعر أسطوانى مثبت بجدرانه ألواح معدنية ، يتحرك بينها بحرية مجموعة من البدالات تتصل بمحور رأسى مثبت في نهايته أسطوانة ملفوف حولها خيط يمر طرفاه على بكرتين ويتدلى من كل طرف ثقل m, gm



شکل (۹-۱)

يوضع ماء بالمسعر وتقاس درجة حرارته بدقة بواسطة ترمومتر حساس،

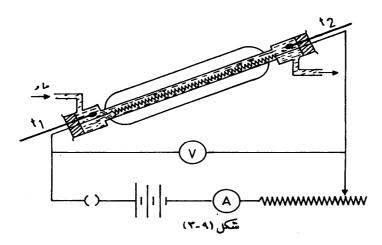
إذا ترك الثقلان يسقطان مسافة h cm يدور المحور الرأسى داخل المسعر ، محركاً البدالات التى تدعك الماء بين الألواح الثابتة والأخرى المتحركة ، فيتحول بذلك الشغل الميكانيكي إلى حرارة بسبب الاحتكاك الصادث بين طبقات الماء المختلفة ، وبتكرار عملية إسقاط الكتل مع دوران المحور تمكن جول من تحويل كميات مختلفة من الطاقة الميكانيكية ، وحساب كميات الحرارة المناظرة التى يكون المسعر ومحتوياته قد اكتسباها نتيجة لذلك . وقد وجد أن العلاقة بين الشغل الميكانيكي W ( W = mgh ) وكمية الحرارة المتولدة H علاقة خطية كما مبين بالشكل ( P - Y ) حيث ميل الخط هو المكافئ الميكانيكي الحراري J.



:  $\gamma/4$  |  $\gamma/$ 

تسمى هذه الطريقة بطريقة التدفق المستمر ، ويتم أثناء التجربة تحويل كمية معلومة من الطاقة الكهربائية إلى طاقة حرارية يمتصمها تيار منتظم من الماء البارد يمر على سلك كهربائي للتسخين.

يتركب الجهاز كما في الشكل (-4) من سلك مقاومة كهربائي موضوع داخل أنبوية زجاجية ، يمكن إمرار تيار بطيء من الماء بداخلها، مع قياس درجتي حرارة الماء عن المخل وعند المخرج -4 .



يمرر تيار كهربائي I أمبير في السلك بواسطة دائرة كهربية . يتولد نتيجة لذلك طاقة حرارية يكتسبها تيار الماء عند مروره على السلك ، فترتفع درجة حرارته من  $t_1$  إلى  $t_2$  يستمر إمرار التيار حتى الوصول إلى حالة الاتزان الحرارى، ويتم ذلك عندما تثبت درجة حرارة الماء عند المخرج .

وتتساوى حينئذ كميتا الطاقة الحرارية والطاقة الكهربائية . فإذا قيس معدل تدفق الماء

 $m \ gm$ في الأنبوبة بجمع كمية منه في زمن معين ، وبقياس كتلة الماء نفرض أن كمية  $m \ (t_2 - t_1)$  ويكون الشائية ، تكون الحرارة المكتسبة من الماء في الشائية (  $t_2 V$  فرق ويكون الشغل الكهربائي المبنول لذلك هو  $t_2 V$  حيث  $t_3 V$  شدة التيار المار في السلك ،  $t_3 V$  فرق الجهد على طرفيه . وعلى ذلك تكون معادلة بقاء الطاقة هي :

$$I V = J m (t_2 - t_1)$$
 (9-2)

ومنها نوجد المكافئ الكهربائي الحراري آ وهو نفس ثابت التحويل الميكانيكي الحراري.

# الشغل الميكانيكي الذي يبذله غاز عند التمدد الحر $\pi/4$ ( Mechanical Work in gas expansion )

عندما يتمدد غاز ضد قرى خارجية فإنه يبذل شغلاً، وبالعكس فإذا ضغط غاز بفعل قوى خارجية فإن هذه القوي تبذل شغلاً عليه. وهذا يعنى أنه فى الحالة الأولى يفقد الغاز بعضاً من طاقته الداخلية، لاستهلاكها كشغل مبذول ضد القوى الخارجية ، أما فى الحالة الثانية فيكتسب الغاز طاقة تضاف إلى طاقته الداخلية ، وتكافئ الزيادة مقدار الشغل الخارجي المبذول على الغاز.

كذلك إذا أعطينا للغاز كمية حرارة dQ تتغير طاقته الداخلية بمقدار dU ويمكن للغاز أن يعمل شبغلاً قدره dW ، بتطبيق قانون بقاء الطاقة نحصل على الصورة التفاضلية للقانون الأول للديناميكا الحرارية .

$$dQ = dU + dW (9-3)$$

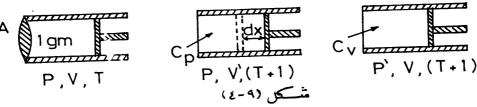
وواضع أنه يجب مراعاة أن تكون وحدات طرفى المعادلة متجانسة ، وقد تأخذ إشارة dW الموجب أو السالب حسب مايلى : إذاما كان الغاز يبذل شغلاً على الوسط المحيط تكون dW سالبة أما إذا كانت القوى الخارجية هي التي تبذل شغلاً على الجهاز تكون عندئذ dW موجعة .

في حالة النظام المعزول حرارياً ، أي عندما لايستقبل أي كمية من الحرارة من الخارج

وكذلك لأيفقد أى كمية من حرارته - أى - عندما يكون : dQ = 0

يسمى التغير عندئذ تغيرا أدياباتيا – أى مع ثبوت كمية الحرارة . وهناك نوع آخر من التغير يسمى بالتغير الأيسوثرمالى – أى ثابت الدرجة فيه نتفاعل الطاقات ولكن مع ثبوت درجة الحرارة.

نفرض جراماً من غاز موضوع داخل أسطوانة يقفلها مكبس (شكل ٩ - ٤).



ونفرض أن حالة الغاز الابتدائية هي  $P,\ V,\ T$  من حيث الضغط والحجم ودرجة الحرارة. إذا ثبتنا وضع المكبس بحيث نحفظ حجم الغاز ثابتاً، ثم أعطينا الغاز كمية من الحرارة تكفي لرفع درجة حرارة هذا الجرام درجة واحدة مئوية، تكون هذه الكمية هي الحرارة النوعية للغاز تحت حجم ثابت  $c_{\rm v}$  وتستخدم هذه الحرارة عادة في رفع طاقة الحركة للجزيئات فيزداد الضغط ليصبح P' أما أذا تركنا المكبس حرا عند إعطاء الغاز محمية الحرارة التي ترفع درجة واحدة مئوية تكون هذه الكمية من التعريف ، هي العرارة النوعية للغاز تحت ضغط ثابت  $c_{\rm p}$  ، وهنا يزداد حجم الغاز من V إلى V' ويبذل المثناء هذا التمدد شغلاً ميكانيكياً يستهلك في تحريك المكبس إلى الخارج . يكون لهذا الشغل مكافئ حراري يجب إضافته لكمية الطاقة الحرارية اللازمة لرفع طاقة حركة الجزيئات لترتفع حرارته درجة واحدة . أي أن :

$$c_p = c_v + dW$$

ولتعيين المكافئ الشغل dW المبنول في تمدد الغاز ، نفرض أن مساحة مقطع الأسطوانة التي تحتوى الغاز هو A ، وأن المكبس قد تحرك مسافة dx أثناء تمدد الغاز

( V<sub>2</sub> - V<sub>1</sub> ) = dV وزيادة حجمه بمقدار

.. القوة المؤثرة على المكبس عمودياً = ضغط الغاز x مساحة المكبس .

الشغل الميكانيكي = القوة × المسافة

dV = A dx حيث التغير في الحجم

هذا الشغل يكافئ طاقة حرارية قدرها  $\frac{1}{J}$  (P dV) عيث J هـ و المكافئ الميكانيكي الحراري. ويجب على الطالب أن يلاهظ أننا في معظم معادلات الديناميكا الحرارية نسقط الثابت J اعتمادا على أن الطالب يعلم أن وحدات الشغل يجب أن تكون وحدات حرارية حتى يكون طرفا كل معادلة متجانسين.

نفرض الآن انطباق القانون العام للغازات على التمدد السابق للغاز داخل الأسطوانة PV = RT

بمفاضلة هذه المعادلة

 $P \quad dV \quad + \quad V \quad dp \quad = \quad RdT$ 

dP=0 . فإذا حفظنا ضغط الغاز ثابتاً - أي - عند ترك المكبس حر الحركة يكرن dP=0 . P dV=R dT

وإذا كان التغير في درجة الحرارة هو درجة واحدة أي أن: dT = 1 يكون الشغل

المبنول مساوياً لثابت الفاز للجرام الجزيئي أي أن:

P dV = R

وعلى ذلك يكون

 $c_{P} = c_{v} + R \tag{9-5}$ 

مثال (۹ ـ ۱) :

را - ١٠ تحتوى أسطوانة يقفلها مكبس على 4 جرامات من غاز في درجة الصفر المئوى ، فإذا

كان حجم الغاز 1.6 لترا حينما كان الضغط فوقه 2جول، ثم سخن الغاز تحت ضغط ثابت حتى درجة 127 م فأوجد كمية الحرارة التى أعطيت للغاز ، كذلك الشغل الذى بذله الغاز في التعدد.

$$(c_p = 0.248 \text{ cal/gm/°C})$$
 وماهو التغير في الطاقة الداخلية للغاز؛

الحرارة التي أعطيت للغاز هي :

$$H = m c_p (t_2 - t_1)$$
 $= 4 \times 0.248 \times 127 = 126 \text{ cals}$ 
الحجم النهائي للغاز  $V_2$  هو

$$V_2 = V_1 \frac{T_2}{T_1} = 1.6 \times \frac{400}{273} = 2.34$$
 Litres

.. الشغل المينول من

$$dW = P dV = 2 \times 76 \times 13.6 \times 980 (2.34 - 1.6) \times 10^{3}$$

$$= 1.5 \times 10^{9} \text{ erg} = 1.5 \times 10^{2} \text{ Joule}$$

$$dU = dQ - P dV$$

$$= 126 \times 4.18 - 1.5 \times 10^{2}$$

$$= 3.77 \times 10^{2} \text{ Joule}.$$

## : ( Adiabatic Change ) : 4- التغير الأدياباتي

إذا أحدثنا تغييرا على حالة نظام معزول حرارياً سمى التغير أدياباتيا ، فمثلاً عند تعدد غاز مع ثبوت كمية حرارته ، يكون الشغل المبنول في التمدد على حساب الطاقة الداخلية ، ولذلك تنخفض درجة حرارة الغاز . ويحدث العكس في حالة انضغاط الغاز أدياباتيا ، فترتفع درجة حرارته لازدياد طاقته الداخلية ، بما يكافئ الشغل الخارجي المبنول عليه.

لاتصلح معادلة الحالة للغاز التام PV=RT لكى تصف التغير الأدياباتى لغاز ، ولإيجاد المعادلة المناسبة لذلك نفرض 1 جم من غاز داخل نظام معزول تمثل حالته (P,V,T).

وإذا أعطينا الغاز كمية صغيرة من الحرارة dQ فإنها تتسبب في أن يبذل شغلاً قدره dW يساوى PdV كما تتغير الطاقة الداخلية له بمقدار dU وباستخدام المعادلة (3 - 9) يكون:

$$dQ = dU + PdV$$

وعند ثبوت الحجم (V = const.) يكون التغير في الحجم dV مساوياً للصغر وتصبح الحرارة النوعية للغاز تحت حجم ثابت  $c_v$ :

$$c_v = \left(\frac{dU}{dT}\right)_v$$

 $dU = c_v dT$  وبذلك يصبح

وتصير المعادلة (3 - 9)

$$dQ = c_v dT + P dV (9-6)$$

وبمفاضلة القانون العام للغازات RT = PV نحصل على :

$$P dV + V dP = R dT (9-7)$$

، dQ = 0 ممن ثبوت كمية الحرارة في التغير الأدياباتي يكون

ومن المعادلة (6 - 9) ، (7 - 9) نحصل على:

$$c_{v} \frac{P dV + VdP}{R} + P dV = 0$$

$$c_{v} P dV + c_{v} V dP + (c_{p} - c_{v}) P dV = 0$$

$$c_{p} P dV + c_{v} V dP = 0$$

$$\frac{c_{p}}{c_{v}} \frac{dV}{V} + \frac{dP}{P} = 0$$
(9-8)

وبالتكامل

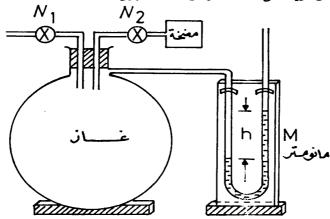
$$\frac{c_{P}}{c_{v}} \ln V + \ln P = constant$$
 (9 - 9)

$$PV^{\gamma}$$
 = constant (9 - 10)

حيث  $c_{\rm p}$  /  $c_{\rm p}$  هى النسبة بين الحرارة النوعية للغاز تحت ضغط ثابت وتحت حجم ثابت . وتعطى هذه المعادلة العلاقة بين الضغط والحجم للتغيرات الأدياباتية للغاز .

#### تعیین قیمة $\gamma$ عملیا :

لإيجاد قيمة  $\gamma$  نستخدم الجهاز المبين بالشكل ( $\rho = 0$ )، ويتركب من إناء كبير يحتوى على الغاز تحت الاختبار ، ويتصل بمضخة لضغط الغاز في الإناء ، كما يتصل بالإناء مانومتر لقياس الزيادة في ضغط الغاز عن الضغط الجوي.



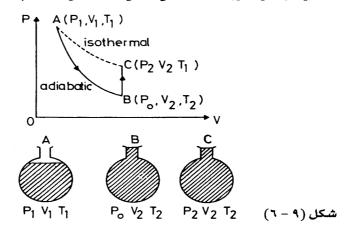
نبدأ التجربة وضغط الغاز  $P_1$  ، ثم نفتح الصعام  $N_1$  المتصل مباشرة بالهواء الجوى فينخفض الضغط من  $P_1$  إلى  $P_0$  وهي قيمة الضغط الجوى . ثم نقفل الصعام  $N_1$ 

يتم تمدد الغاز عند فتح الصمام تمدداً أدياباتياً ، لذلك تتخفض درجة حرارة الغاز عن

درجة حرارة الجو ،

إذا ترك الجهاز بعض الوقت تتساوى درجة حرارة الغاز مع درجة حرارة الجو ، بعد أن يكون الجوقد أعطى الغاز كمية من الحرارة ، تجعله يتمدد فيزداد ضغطه من  $P_0$  إلى  $P_2$ . ويكون هذا الضغط النهائى للغاز هو نفس الضغط لو أن الغاز تمدد أيسوثرمالياً أى مع ثبوت درجة حرارته.

ويمكن تمثيل تغير حالة الغاز على منحنى PV كما في الشكل (1 - 1).



تمثل النقطة A حالة كتلة معينة حجمها  $V_1$  أقل من حجم الإناء ، وضغطها  $P_1$  أكبر من الضغط الجوى  $P_0$  . إذا تعدد فجأة هذا الحجم من الغاز لكى يملأ الإناء تماماً ، فإننا نصل للنقطة  $P_0$  حيث الضغط الجوى  $P_0$  ولكن درجة الحرارة  $T_2$  أقل من درجة حرارة الجو .  $T_1$ 

عندما يترك الغاز فترة حتى الوصول لحالة الاتزان الحرارى ، يرتفع ضغط الغاز إلى  ${\bf P}_2$  ونصل للنقطة  ${\bf C}$  حيث درجة الحرارة هي نفس درجة حرارة الجو .

المنحنى AC يمثل التغير الأيسوثرمالي بينما المنحني AB يمثل التغير الأدياباتي.

بما أن درجة حرارة كل من الحالتين  $\mathbb{C} \& A$  واحدة ، لذلك ينطبق قانون بويل

$$P_1 V_1 = P_2 V_2$$

بما أن التغير من A إلى C أدياباتي تكون معادلة التغير هي :

$$P_1 V_1^{\gamma} = P_0 V_2^{\gamma}$$

ويحذف  $V_1$  من المعادلتين السابقتين نحصل على :  $V_2$ 

$$\frac{P_1}{P_0} = \left( \frac{P_1}{P_2} \right)^{\gamma}$$

وبأخذ اللوغاريتمات نحصل على قيمة γ:

$$\gamma = \frac{\text{Log } P_1 - \text{Log } P_0}{\text{Log } P_1 - \text{Log } P_2}$$
 (9-11)

وباعتبار أن ضغط الغاز عند بداية التجربة هو:

$$P_1 = P_0 + h_1$$

وأن الضغط النهائي للغاز بعد التمدد الأدياباتي هو :

$$P_2 = P_0 + h_2$$

في المعادلة (11-9) نحصل على:

$$\gamma = \frac{\text{Log P}_0 (1 + \frac{h_1}{P_0}) - \text{Log P}_0}{\text{Log P}_0 (1 + \frac{h_1}{P_0}) - \text{Log P}_0 (1 + \frac{h_2}{P_0})}$$

$$\gamma = \frac{\text{Log} (1 + \frac{h_1}{P_0})}{\text{Log} (1 + \frac{h_1}{P_0}) - \text{Log} (1 + \frac{h_2}{P_0})}$$

وبفك اللوغاريتمات مع إهمال الحدود الصغيرة في المفكوك يكون:

Log ( 1 + 
$$\frac{h_1}{P_0}$$
 ) =  $\frac{h_1}{P_0}$   
Log ( 1 +  $\frac{h_2}{P_0}$  ) =  $\frac{h_2}{P_0}$  (9-12)

(9-12) وتصبح قيمة  $\gamma$  بالتعويض في معادلة

$$\gamma = \frac{h_1}{h_1 - h_2} \tag{9-13}$$

.  $c_{
m p}$  /  $c_{
m v}$  ايمكن حساب قيمة  $h_1$  ه ويقياس الارتفاعين الم $h_2$  ه المرتفاعين المرتفا

مثال (۲ - ۷):

أوجد التغير في درجة حرارة غاز الهليوم عندما يتمدد مع ثبوت الحرارة (أي أدياباتيا – إلى ثمانية أمثال حجمه الأصلى علماً بأن درجة حرارته الابتدائية 15°م  $\varsigma$  (  $c_p$  /  $c_v$  = 5/3 )

الحل :

$$PV^{\gamma} = \text{const.}$$
 نستخدم العادلتين  $P V = R T$ 

 $TV^{\gamma-1}$  = Const: الحصول على علاقة الحجم بدرجة الحرارة

درجة الحرارة الابتدائية 288 = درجة

الحجم الابتدائى  $V_2$  يسارى ثمانية أمثال الحجم الابتدائى  $V_2 = 8 V_1$ 

نحصل على درجة الحرارة النهائية T<sub>2</sub> من المعادلة:

$$T_1 \ V_1^{\gamma-1} = T_2 \ V_2^{\gamma-1}$$

$$\therefore T_2 = 288 \left(\frac{1}{8}\right)^{\gamma-1}$$

$$\therefore T_2 = 288 \left(\frac{1}{8}\right)^{2/3}$$

$$= 72 \ K$$

مثال (۹ - ۳) :

يتمدد 1 جم من الهواء عند درجة حرارة 126م مع ثبوت الحرارة إلى خمسة أمثال حجمه الأصلى . أوجد الشغل المبنول في هذا التمدد باعتبار أن الهواء غازاً مثالياً .

$$\Re (R = 2.88 \times 10^6 \text{ erg}/C, c_p/c_v = 1.4)$$

 $T V^{\gamma-1} = \text{const.}$  . باستخدام المعادلة

نحصل على درجة الحرارة النهائية  $\mathrm{T}_2$  كما في المثال السابق .

$$T_2 = 548 \left( \frac{1}{5} \right)^{0.4} = 315 \text{ K}$$

الشغل المبنول في التمدد باعتبار الغاز مثالياً هو :

$$W = P_2 V_2 - P_1 V_1$$

$$= R T_2 - R T_1$$

$$= 2.88 \times 10^6 (548 - 315)$$

$$= 670 \times 10^6 \text{ erg.}$$

$$= 67 \text{ joule}$$

# الآلات الحرارية (Heat Engines )

# ٩/٥ - القانون الثاني للديناميكا الحرارية

ر Second Law of thermo dynamics )

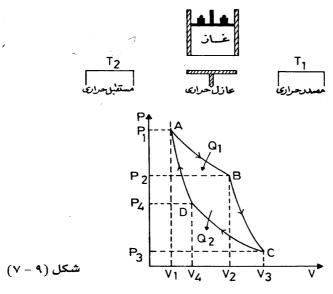
يمالج القانون الثانى للديناميكا الحرارية تحويل الطاقة الحرارية إلى طاقة ميكانيكية
وشغل مفيد . وواضح أن لذلك التحويل أهمية كبرى لدى الإنسان ، إذ يستطيع عن هذا
الطريق أن يستغل لفائدته الحرارة الناشئة عن حرق أنواع الوقود المختلفة والموجودة بوفرة
على شكل خام طبيعى في باطن الأرض . ويسمى الجهاز الذي يقوم بتحويل الحرارة إلى
شغل ألى مفيد بالآلة الحرارية Heat Engine مثال ذلك آلة السيارة والقطار وغيرها.

سبق أن أوضحنا عند الكلام على القانون الأول للديناميكا الحرارية ، أنه من المكن تحويل الطاقة الميكانيكية تحويلاً تاماً إلى طاقة حرارية ولكن سوف نرى معا يلى أن العكس غير صحيح ، إذ أن أى آلة حرارية مهما كانت كفامتها يمكن لها أن تحول جزءاً فقط من الطاقة الحرارية إلى شغل مفيد . وقد وضع كارنو نعوذجاً لآلة حرارية مثالية نشرحها فيما يلى :

# ( Carnot's heat engine ) قلة كاربو الحرارية

استخدم كارنو في آلته الحرارية النموذجية غازاً مثالياً كمادة تشغيل للآلة ، وتخيل الآلة مكونة كما في الشكل ( ٩ - ٧ ) من أسطوانة يقفلها مكبس محكم يتحرك بحرية داخله . وفرض أن جدران الأسطوانة والمكبس مصنوعة من مادة عازلة حرارياً لمنع انتقال الحرارة خلالها ، بينما تكون قاعدة الأسطوانة فقط مصنوعة من مادة جيدة التوصيل الحراري حتى تنتقل منها وإليها الحرارة للغاز داخل الأسطوانة وهو مادة التشغيل .

نفرض أننا بدأنا والغاز في حالة معينة من الحجم والضغط ودرجة الحرارة ، وأننا أحدثنا سلسلة من التغيرات، بشرط عودتنا في النهاية إلى نفس نقطة البداية . ولتكن هذه التغيرات على أربع مراحل كما يأتي :



- الغاز الابتدائية بالنقطة A على منحنى PV حيث إحداثيات هذه الحالة هي الغاز الابتدائية بالنقطة A على منحنى PV حيث إحداثيات هذه الحالة هي  $(P_1, V_1, T_1)$  . نرفع بعض الأثقال من على مكبس الأسطوانة لكى نسمح للغاز بالتمدد الأيسوثرمالي ، مع ثبوت درجة الحرارة عند  $T_1$  حتى تصل حالة الغاز إلى النقطة  $T_1$  . نفرض أن الغاز قد امتص خلال هذه العملية كمية من الحرارة  $T_1$  من المصدر لمعادلة تأثير التمدد.
- ٢ ترقع الأسطوانة بعد ذلك من على المصدر الساخن ، وتوضع على حامل عازل حرارياً في سيح الغاز في الأسطوانة معزولاً عزلاً تاماً عن الوسط المحيط ، ثم نرفع المزيد من الأثقال من على المكبس لإحداث تعدد آخر للغاز حتى يصل للنقطة C ، ويكون هذا التعدد أدياباتيا فتنخفض درجة حرارة الغاز من T إلى T.

- $T_2$  توضيع الأسطوانة بعد ذلك على مستقبل حرارى درجة حرارته  $T_2$  ، وتضاف بعدئذ بعض الأثقال على المكبس ، ليتم ضبغط الغاز تحت درجة حرارة ثابتة حتى تصل حالته للنقطة  $T_2$  ، تطرد الحرارة الزائدة ولتكن  $T_2$  والتي نتجت عن ضبغط الغاز إلى المستقبل .
- 3 ترفع أخيراً الأسطوانة وتوضيع على العازل مرة ثانية ثم يضاف مزيد من الأثقال ، فينضغط الغاز أدياباتيا فترتفع درجة حرارته من  $T_1$  إلى  $T_1$  ونعود بذلك إلى نقطة البداية  $T_1$  ، ونكون قد أجرينا دورة كاملة للآلة.

يسمى الشكل المغلق ABCD بدورة كارنو ، ويلاحظ أن مادة التشغيل قد مرت خلال هذه الدورة على تغييرين أيسوثرمالين وتغييرين أدياباتين . كما أن الغاز قد بذل شغلا ليتمدد من النقطة A الى النقطة B ، وهذا التمدد يتبعه انخفاض في درجة الحرارة ، ولكن نظراً لأن التغير من A إلى B أيسوثرمالي – أي مع ثبوت الدرجة ، لذلك يمتص الغاز مايلزمه من حرارة  $Q_1$  ، لكي تستمر درجة حرارته ثابتة عند القيمة  $T_1$  . وكذلك عندما يضغط الغاز من النقطة C ، حيث درجة الحرارة  $T_2$  تلقى الحرارة  $Q_1$  الناشئة عن النخطاط الغاز على شكل عادم للمستقبل الحراري. أما بالنسبة للتغيرين من B إلى C ومن النخط وسنثبت فيما بعد أن الشغل المبنول أثناء التغير الأدياباتي من B إلى C يساوى تماماً الشغل المبنول أثناء التغير الأدياباتي من B إلى C يساوى تماماً الشغل المبنول أثناء التغير الأدياباتي من B إلى C يساوى تماماً حرارة الغاز من  $T_1$  إلى  $T_2$  ، بينما رفع التغير الثاني درجة حرارته من  $T_1$  إلى  $T_2$  ، بينما رفع التغير الثاني درجة حرارته من الحرارة من  $T_1$  إلى  $T_2$  ، بينما رفع التغير الثاني درجة حرارته من  $T_1$  إلى  $T_2$  ، ودخول أي كمية من الحرارة

 $W = Q_1 - Q_2 : i$ 

وهذا يوضع عمل الآلة الحرارية ، حيث تتحول كمية من الحرارة إلى شغل مفيد ، وذلك

باستخدام مصدر ساخن وآخر بارد يمتص من الأول كمية حرارة  $Q_1$  ، يستغل جزءاً منها على شكل شغل مفيد ويلقى بالباقى إلى المستقبل على شكل عادم .

نقاس كفاءة الآلة الحرارية  $\eta$  بالنسبة بين كمية الشغل الذي يمكن استخلاصه منها إلى كمية الحرارة التي امتصتها من المصدر . أي أن :

$$\eta = \frac{w}{Q_1} = \frac{Q_1 - Q_2}{Q_1}$$

$$\therefore \quad \eta = 1 - \frac{Q_2}{Q_1}$$
(9-14)

وتتوقف النسبة  $\frac{W}{Q_1}$  على كل من درجة حرارة المصدر  $T_1$  ودرجة حرارة المستقبل ، إذ أن كمية الحرارة المتصة من المصدر تتناسب طردياً مع درجة حرارته المطلقة لذلك تكون الكفاءة الآلية

$$\eta = 1 - \frac{Q_2}{Q_1} = 1 - \frac{T_2}{T_1}$$

أى أنه كلما اقتربت درجة حرارة المصدر من درجة حرارة المستقبل العادم ، كلما اقتربت درجة حرارة المصدر من درجة حرارة المستقبل المحدة ، وتقترب ذلك الكفاءة الآلية من الصفر ، بينما إذا نقصت درجة حرارة المستقبل حتى تصل إلى درجة الصفر المطلق فإن الآلة تصبح تامة الكفاءة ، أى أن :  $\eta = 1$ 

وفيما يلى نص القانون الثاني للديناميكا الحرارية كما وضعه كلوزياس

« لايكون بأى حال من الأحوال تحويل أى كمية من الحرارة إلى شغل ألى دون أن يتم في نفس الوقت نقل كمية من الحرارة من جسم ساخن إلى أخر بارد » .

وفي كلمات أخرى:

« لايمكن لأى ألة حرارية أن تعمل ذاتياً ، بدون أن تساعدها طاقة خارجية، أن تنقل كمية من الحرارة من مستوى منخفض إلى آخر أعلى منه حرارياً » .

7/٩ - القصور الحراري - الأنتروبيا : Entropy
 المساب الشغل المبنول على مادة التشغيل في آلة كارنو الحرارية نستخدم المعادلة (9-4)

$$\mathbf{W} = \int_{\mathcal{C}} \mathbf{P} \cdot \mathbf{dV}$$

فإذا اعتبرنا التغييرين الأيسوثرماليين الممثلين بالخطين CD & AB ، فسى دورة كارنو ينطبق عليهما قانون بويل وذلك يكون :

$$P_1 V_1 = P_2 V_2 = RT_1$$
 $P_3 V_3 = P_4 V_4 = RT_2$ 
(9-15)

أما التغيران الأدياباتيان الممثلان بالخطين DA & BC فتنطبق عليهما المعادلات

$$P_1 \quad V_1^{\gamma} = P_4 \quad V_4^{\gamma}$$

$$P_2 \quad V_2^{\gamma} = P_3 \quad V_3^{\gamma}$$
(9-16)

ويكون بذلك الشغل المبنول بواسطة الغاز أثناء التمدد الأيسوثرمالي AB:

$$W_{AB} = \int_{A}^{B} P dV = \int_{1}^{2} \frac{RT_{1}}{V} dV$$

$$W_{AB} = RT_{1} \ln \left(\frac{V_{2}}{V_{1}}\right)$$

وبالمثل الشغل المبنول على الغاز أثناء الانضغاط الأيسوثرمالي من  $\, \, {
m C} \,$  إلى  $\, {
m D} \,$  هو :

$$W_{CD} = -RT_2 \ln \frac{V_4}{V_3}$$

وبالجمع يكون الشغل الأيسوثرمالي كله الذي بذل بواسطة الغاز هو:

W (iso.) = 
$$RT_1 \ln \frac{V_2}{V_1} + RT_2 \ln \frac{V_4}{V_3}$$

$$\frac{P_1 V_1}{P_4 V_4} = \frac{P_2 V_2}{P_3 V_3} = \frac{RT_1}{RT_2} = \frac{T_1}{T_2}$$

$$\frac{P_1 V_1^{\gamma}}{P_1 V_4^{\gamma}} = 1 = \frac{P_2 V_2^{\gamma}}{P_3 V_3^{\gamma}}$$

وبما أن  $\gamma ~ 
eq \gamma$  لذلك لكى تتحقق المعادلات السابقة يجب أن يكون :

$$\frac{V_1}{V_4} = \frac{V_2}{V_3}$$

وبذلك يصير الشغل الأيسوثرمالي

W (iso.) = 
$$RT_1 \ln \frac{V_2}{V_1} + RT_2 \ln \frac{V_1}{V_2}$$
  
W (iso.) =  $R (T_1 - T_2) \ln \frac{V_2}{V_1}$  (9-17)

أما الشغل الأدياباتي المبنول خلال التغير من B إلى C فهو:

$$W_{2\cdot3} \text{ (adi.)} = \int_{2}^{3} P \, dV$$

$$= \int_{2}^{3} \frac{P_{3} V_{3}^{\gamma}}{V^{\gamma}} \, dV = \frac{P_{3} V_{3}^{\gamma}}{1 - \gamma} (V_{3}^{1 - \gamma} - V_{2}^{1 - \gamma})$$

$$= \frac{1}{(1 - \gamma)} (P_{3} V_{3} - P_{2} V_{2})$$

$$= \frac{1}{(\gamma - 1)} (RT_1 - RT_2)$$

وبالمثل الشغل الأدياباتي المبنول في أثناء التغير من  ${f D}$  إلى  ${f A}$  هو :

$$W_{4-1}$$
 (adi.) =  $\frac{1}{(\gamma - 1)}$  (RT<sub>2</sub> - RT<sub>1</sub>)

وبجمع الشغل الأدياباتي كله خلال الدورة نجد أنه يتلاشي أي أن:

$$W_{tot.}$$
 (adi.) = 0 (9-18)

وبذلك يكون الشغل الكلي المبنول خلال دورة كارنو هو :

$$W = R (T_1 - T_2) \ln (\frac{V_2}{V_1})$$

وهذا الشعل يسساوي مساحة دورة كارنو ، ويساوي أيضماً كمية الحرارة

$$Q_{1} - Q_{2} = R (T_{1} - T_{2}) \ln (\frac{V_{2}}{V_{1}})$$

$$\therefore \frac{Q_{1} - Q_{2}}{Q_{1}} = \frac{T_{1} - T_{2}}{T_{1}}$$

$$\therefore 1 - \frac{Q_{2}}{Q_{1}} = 1 - \frac{T_{2}}{T_{1}}$$

$$\therefore \frac{Q_{1}}{T_{1}} - \frac{Q_{2}}{T_{2}} = 0 \text{ is } i$$
(9-19)

ويمكن وضع هذه المعادلة على الصورة التفاضلية الآتية :

$$\oint \frac{dQ}{T} = 0$$
 (9-20)

والتكامل هنا مأخوذ على دورة كاملة . وسوف نطلق على الحرارة المستهلكة في الدورة مقسومة على درجة الحرارة المطلقة بالقصور الحرارى أو الإنتروبيا . Entropy ويلاحظ أن تكامل القصور الحرارى في دورة كارنويكون مساوياً للصفر . فإذا رمزنا للإنتروبيا بالدالة S تصير المعادلة (20-9)

$$\oint dS = 0$$
 (9-21)  
$$S = const. : iii$$

وهذا يعنى أن القصور الحرارى يظل ثابتاً لايتغير خلال دورة كارنو الحرارية .

### : (Meaning of Entropy ) : المعنى الفيزيائي للإنتروبيا

القصور الحرارى هو دالة من دوال الحالة لأى نظام ، مثلها مثل الضغط والصجم ودرجة الحرارة ، أى إنها دالة تفاضلية تامة يمكن تكاملها وإيجاد قيمة لها . وبالرغم من ذلك فلايوجد لدينا أى مقياس يمكن بواسطته قياس قيمتها مباشرة كباقى دوال الحالة للنظام . وإنما يمكن فقط حساب قيمتها من العلاقة :

$$dS = \frac{dQ}{T} (9-22)$$

وإذا حاولنا تعريف إنتروبيا النظام بدلالة حركيته يمكن اعتبار أن الإنتروبيا هى مقياس لدرجة الفوضى في النظام degree of disorder . فمثلا عند تبريد غاز مع ثبوت حجمه ، فإننا نزيل منه طاقة حرارية كانت مخزونة بداخله وبذلك تقل حركية جزيئاته وبالتالى تقل درجة الفوضى في حركة هذه الجزيئات ويصاحب ذلك نقص في إنتروبيا النظام .

ومن المعروف أن حركية جزيئات سائل أقل منها في بخاره ، أي أن إنتروبيا السائل تكون أقل من إنتروبيا بخار السائل ، وإذا بردنا السائل لدرجة التجمد يكون إنتروبيا المادة الصلبة أقل منها في حالة سيولتها ، وهكذا تتناقص درجة الفوضي في النظام كلما انخفضت درجة الحرارة ، حتى تصل إلى درجة الصفر المطلق حيث تسكن تماماً جميع الحركات في النظام ، وبذلك نصل إلى حالة منتهى الترتيب أي أن درجة الفوضى تساوى صفراً .

من ذلك نستخلص المبدأ المعروف بنظرية نرنست للحرارة Nernest theory: « يتلاشى القصور الحراري لأي نظام إذا تواجد في درجة الصفر المطلق »

### ٩/٨ ـ مبدأ نقصان الطاقة وزيادة الإنتروبيا :

( Principle of degradation of energy )

لقد أثبتنا أنه لدورة كارنو الانعكاسية ينعدم التغير في القصور الحراري أي أن :

$$\frac{Q_1}{T_1} - \frac{Q_2}{T_2} = 0$$

$$\therefore \frac{Q_1 - Q_2}{Q_1} = \frac{T_1 - T_2}{T_1}$$
(9-23)

فإذا أمكننا تشغيل آلة كارنوبين الدرجتين  $T_1$  ودرجة الصفر المطلق ، أى يكون  $T_2=0$  ، تكون كمية الحرارة الملقاة للمستقبل الحرارى مساوية للصفر ، أى أن كل كمية الحرارة  $Q_1$  التى امتصتها الآلة الحرارية من المصدر قد استهلكت في عمل شغل آلى مفيد ، وتكون كفاءة الآلة حينئذ مساوية للواحد الصحيح .

أما في الواقع وعند تطبيق مبدأ كارنو على الآلات الحرارية العملية، فنجد أن هناك مصادر تفقد بسببها بعض الطاقة الحرارية كالاحتكاك مثلا . مثل هذه الطاقة المفقودة دون فائدة آلية تنقص من كفاءة الآلة العملية . وكلما ازداد الفقد نقصت الكفاءة . وتسمى مثل هذه الآلة العملية بالآلة الحرارية اللاانعكاسية Irreversible.

نفرض أن كمية الحرارة المفقودة في الآلة الواقعية هي x تكون كفاءة هذه الآلة هي :

$$\eta_{(irreversible)} = \frac{Q_1 - Q_2 - x}{Q_1}$$

وهذا يدل على أن كفاءة الآلة تتوقف على قيمة x وعلى ذلك يكون:

$$\frac{Q_1 - Q_2}{Q_1} < \frac{T_1 - T_2}{T_1}$$

أي أن:

$$\frac{Q_1}{T_1} - \frac{Q_2}{T_2} < 0$$

أي أن:

$$\frac{Q_2}{T_2} - \frac{Q_1}{T_1} > 0$$

$$\therefore (S_2 - S_1) > 0 \therefore dS > 0$$
 (9-24)

من ذلك نستنتج أن تشغيل أى ألة حرارية عملية يزيد دائماً من إنتروبيا النظام ، أى يزيد من درجة الفوضى فى النظام الذى تعمل فيه . وعلى ذلك إذا علمنا أن جميع الآلات الحرارية فى الكون هى ألات لا انعكاسية ، لذلك فاستمرار تشغيلها يزيد دائماً من القصور الصرارى شيئاً فشيئاً ويؤخذ ذلك أحياناً على أنه نص القانون الثاني فى الديناميكا الحرارية .

#### « تؤول الإنتروبيا في نظامنا الكوني إلى نهاية عظمي »

ومن الجدير بالذكر هنا أن تشغيل أي ألة حرارية يستلزم نقل كمية من الحرارة من المصدر الساخن ، وإلقائها بالمستقبل على شكل عادم حرارى . ولما كانت السعة الحرارية للمصادر مهما كان نوعها سعات محدودة ، لذلك تنخفض باستمرار درجة حرارة المصادر بينما تزداد باستمرار درجة حرارة المسادر بينما تزداد باستمرار درجة حرارة المساقبلات ، ولذلك تقترب درجات حرارة المصادر والمستقبلات من بعضها ، حتى تتساوى في النهاية عندما تصل درجة الفوضى في النظام الكوني نهاية عظمى ، وعندئذ لن يمكن تشغيل أية آلة حرارية مهما كان نوعها ، فيصل الكون إلى نهايته – أي – إلى حالة السكون الأعظم . واستناداً إلى هذه النتيجة وذلك المنطق أمكن الاستدلال على أن بدء الخليقة كان منذ عدد محدود من السنين ، وإلا كنا قد وصلنا إلى حالة أكبر إنتروبيا حيث نهاية الكون .

### مثال ( ٤-٩) :

أوجد التغير في الإنتروبيا عندما يتحول جرام واحد من الجليد في درجة الصغر المثوى إلى بغار ماء في درجة  $100^\circ$ م، الحرارة الكامنة للانصهار 80 سعر / جم والتصعيد 540 سعر / جم. 9

أولاً: التغير في الإنتروبيا بالانصهار فقط

$$S_1 = \frac{dQ}{T} = \frac{L}{T} = \frac{80}{273} = 0.293$$

ثانياً: ولكى ترتفع درجة حرارة الجرام من الماء بمقدار dT يلزم كمية حرارة

$$dQ = m c dT$$

ويكون التغير في الإنتروبيا لهذا التغير هو:

$$dS = \frac{dQ}{T} = m c \frac{dT}{T}$$

ولإيجاد التغير في الإنتروبيا بارتفاع الدرجة من صفر إلى 100 م نجرى التكامل

$$S_2 = \int \frac{dQ}{T}$$
  
=  $\int_{0.5}^{100^{\circ}c} m c \frac{dT}{T} = m c \ln \frac{373}{273}$ 

$$S_2 = 0.312$$
 cal / K

ثالثاً: التغير في الإنتروبيا عندما يتحول جرام الماء في درجة 100 م إلى بخار في نفس الدرجة هو :

$$S_3 = \frac{dQ}{T} = \frac{L}{T} = \frac{540}{373} = 1.448$$
 cal K

حيث L هي الحرارة الكامنة للتصعيد .

ويكون بذلك التغيرالكلي في الإنتروبيا بتبخير 1 جم جليد هو :  $S_1 + S_2 + S_3 = 2.053$  cal / K.

$$S_1 + S_2 + S_3 = 2.053$$
 cal / K.

### : First energy equation : المعادلة الأولى للطاقة

لإيجاد معادلة تربط تغير الطاقة الداخلية U لنظام ما مع حجمه V عند ثبوت درجة حرارته T، نفرض أن تغير الحجم أو درجة الحرارة في النظام تؤدي إلى تغيرات في كمية الحرارة dQ والإنتروبيا dS.

من القانون الأول في الديناميكا الحرارية

$$dQ = dU + P dV (9-25)$$

فإذا تغيرت بالزيادة درجة الحرارة بمقدار dT ، بينما حفظ الحجم ثابتاً يكون التغير المساحب لذلك في الطاقة الداخلية هو

$$dU = \left(\begin{array}{cc} \frac{\partial Q}{\partial T} & \right)_{V} dT$$

وعلامة التفاضل الجزئى (  $\partial$  ) تدل على أن التفاضل قد تم مع تثبيت المتغير الآخر في المعادلة ، وهو هنا الحجم كما يدل عليه الرمز  ${f V}$  أسفل القوس . وبالمثل إذا ازداد الحجم بمقدار dV مع تثبيت درجة الحرارة T يكون

$$dU = \left( \frac{\partial Q}{\partial V} \right)_{T} dV$$

ويمكن كتابة التغير الكامل في الطاقة الداخلية للنظام عندما يتغير كل من الحجم ودرجة الحرارة على الصورة

$$dU = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T} dV \qquad (9-26)$$

وبالتعویض فی المعادلة (25-9) نحصل علی : 
$$dQ = \left(\frac{\partial \ U}{\partial \ T}\right)_{V} \ dT + \left[\left(\frac{\partial \ U}{\partial \ V}\right)_{T} + P\right] dV$$

dV = 0 وفعه -10 مع تثبیت حجمه وإذا أعطى النظام كمیة حرارة dQ مع تثبیت حجمه يكون :

$$dQ = c_v dT = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_v dT \qquad (9-27)$$

وبالتعويض في المعادلة (27-9) نحصل على المعادلة التفاضلية العامة للقانون الأول Tفي الديناميكا الحرارية عندما تكون متغيرات الحالة هما الحجم V ودرجة الحرارة

$$dQ = C_V dT + \left[ \left( \frac{\partial U}{\partial V} \right)_T + P \right] dV$$
 (9-28)

والتعبير عن القانون الثاني الذي يعرف الإنتروبيا للنظام نقسم على درجة الحرارة T.

$$\therefore dS = \frac{dQ}{T} = C_V \frac{dT}{T} + \left[ \frac{1}{T} \left( \frac{\partial U}{\partial V} \right)_T + \frac{P}{T} \right] dV$$
 (9-29)

وباعتبار أن دالة الإنتروبيا تتغير بدلالة المجم ودرجة الحرارة

$$dS = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} dV \qquad (9-30)$$

$$e^{i} = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} dV \qquad (9-30)$$

$$e^{i} = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} dV \qquad (9-30)$$

$$\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} = \frac{C_{V}}{T}$$

$$\left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} = \frac{1}{T} + \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T} \frac{P}{T}$$
(9-31)

وبما أن قيمة Cv دائماً موجبة لذلك يزداد الإنتروبيا طردياً مع زيادة درجة حرارة النظام عند ثبوت حجمه .

ولإجاد معادلة تغير الطاقة الداخلية مع المجم عند ثبوت درجة الحرارة ، نفاضل المعادلة (9-31) بالنسبة للحجم ودرجة الحرارة فنحصل على:

$$\frac{\partial^{2} S}{\partial V \partial T} = \frac{1}{T} \left( \frac{\partial C_{V}}{\partial V} \right)_{T} = \frac{1}{T} \frac{\partial^{2} U}{\partial V \partial T}$$

$$\frac{\partial^{2} S}{\partial T \partial V} = -\frac{1}{T^{2}} \left( \frac{\partial U}{\partial V} \right)_{T} + \frac{1}{T} \frac{\partial^{2} U}{\partial T \partial V} - \frac{P}{T^{2}} + \frac{1}{T} \left( \frac{\partial P}{\partial T} \right)_{V}$$
(9-32)

$$\frac{\partial^2 S}{\partial V \partial T} = \frac{\partial^2 S}{\partial T \partial V} :$$

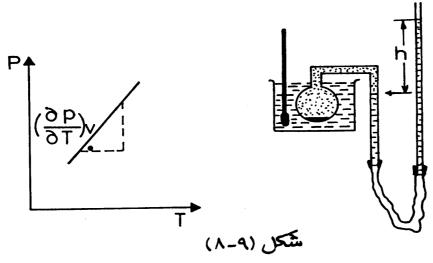
$$\frac{\partial^2 U}{\partial T} = \frac{\partial^2 U}{\partial T} =$$

$$\frac{\partial^2 \ U}{\partial \ V \ \partial \ T} = \frac{\partial^2 \ U}{\partial \ T \ \partial \ V}$$

وبالتعويض في المعادلة (31 - 9) نحصل على:

$$\left(\begin{array}{ccc} \frac{\partial \ U}{\partial \ V} \end{array}\right)_{T} = T \left(\begin{array}{ccc} \frac{\partial \ P}{\partial \ T} \end{array}\right)_{V} - P$$
 (9-33)

وتعرف هذه المعادلة بالمعادة الأولى للطاقة ، حيث يمكن بواسطتها دراسة معدل تغير الطاقة الداخلية ، عن طريق قياس معدل تفير الضغط مع درجة الحرارة وكميات يمكن



فمثلاً في حالة غاز يتغير ضغطه مع درجة حرارته مع ثبوت حجمه - كما في جهاز شارل (شكل ٩ - ٨) نجد أن العلاقة بين الضغط P ودرجة الحرارة T هي علاقة خطية  $\left(-\frac{\partial P}{\partial T}\right)_{v}$  : يكُون ميل الخط فيها هو

ومن المعادلتين (31 - 9) ، (33 - 9) نجد أن: 
$$(\frac{S}{V})_{T} = (\frac{\partial P}{\partial T})_{v}$$

ونظراً لأن  $_{_{V}}$  موجب يكون كذلك  $_{_{T}}$  أي أن إنتروبيا النظام تزداد بزيادة الحجم عند ثبوت درجة الحرارة .

ومن المعادلتين (33-9),(9-29) نحصل على المعادلة التفاضلية للقانون الثاني في الديناميكا الحرارية ، عندما تكون متغيرات الحالة هي الحجم ودرجة الحرارة .

$$\therefore dS = C_V \frac{dT}{T} + \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_V dV \qquad (9-34)$$

وتعطى هذه المعادلة تغير إنتروبيا النظام ، بدلالة متغيرات يمكن قياسها عملياً .

: Second energy equation المعادلة الثانية للطاقة

تعبر هذه المعادلة عن تغير الطاقة الداخلية للنظام مع الضغط عندما تكون درجة حرارته ثابتة . نعتبر هنا متغيرات الحالة هي الضغط ودرجة الحرارة ، ثم نوجد قيم باقي دوال الحالة كالطاقة الداخلية والإنتروبيا والحجم بدلالتهما .

$$dU = \left(\frac{\partial U}{\partial P}\right)_{T} dP + \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{P} dT$$
 (9-35)

$$dV = \left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_{T} dP + \left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{P} dT \qquad (9-36)$$

$$dS = \left(\frac{\partial S}{\partial P}\right)_{T} dP + \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{P} dT \qquad (9-37)$$

بالتعويض بالمعادلتين (35-9)، (9-36) في القانون الأول للديناميكا الحرارية:

$$dS = \frac{1}{T} dU + \frac{1}{T} P dV$$

$$\therefore dS = \frac{1}{T} \left[ \left( \frac{\partial U}{\partial P} \right)_{T} dP + \left( \frac{\partial U}{\partial T} \right)_{p} dT \right] + \frac{P}{T} \left[ \left( \frac{\partial V}{\partial P} \right)_{T} dP + \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_{p} dT \right]$$

وبمقارنة المعالتين (9-37), (9-38) وبمساواة المعاملات نحصل على:

$$\left(\frac{\partial S}{\partial P}\right)_{T} = \frac{1}{T} \left(\frac{\partial U}{\partial P}\right)_{T} + \frac{P}{T} \left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_{T}$$

$$\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{P} = \frac{1}{T} \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{P} + \frac{P}{T} \left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{P}$$

وبمفاضلة اللعادلة الأولى بالنسبة لدرجة الحرارة والثانية بالنسبة للضغط مع العلم بأن:

$$\frac{\partial^2 S}{\partial P \partial T} = \frac{\partial^2 S}{\partial T \partial P}$$

نحصل على المعادلة الثانية للطاقة على الصورة

$$\left(\frac{\partial U}{\partial P}\right)_{T} = -T \left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{P} - P \left(\frac{\partial V}{\partial P}\right)_{T}$$
 (9-39)

وتعطى هذه المعادلة معدل تغير الطاقة الداخلية U للنظام مع ضغطه عند ثبوت درجة الحرارة ، وذلك عن طريق قياس معامل التمدد العجمي عند ثبوت الضغط  $\alpha$  ، ومعامل انضغاط النظام عند ثبوت درجة حرارة  $\kappa_{\rm T}$  حيث :

$$\alpha = \frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_{P} \quad ; \quad \kappa_{T} = -\frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial P} \right)_{T}$$

٩/ ١١ - معادلات ماكسويل في الديناميكا الحرارية

( Maxwell"s relations )

نستخدم عادة لتعريف أى نظام فى حالة اتزان ديناميكى حرارى بعض المتغيرات التى يطلق عليها دوال الحالة Functions of state مثل الضغط والحجم ودرجة الحرارة والإنتروبيا ونضيف الآن إلى هذه الدوال أربع دوال أخرى لها أهمية فيزيائية فى تعريف حالة النظام ، كما أنها تيسر لنا حساب معدلات التغير لدوال الحالة بالنسبة لبعضها البعض وخاصة تلك المتغيرات التى لايوجد لها وسيلة قياس مباشرة فى المعمل .

: Intrinsic energy U أولاً : الطاقة الداخلية أو الذاتية للنظام

وتعرف هذه الطاقة باستخدام القانون الأول للديناميكا الحرارية 
$$dU = dQ - P dV$$

$$= T dS - P dV$$

وإذا كان حجم النظام ثابتاً يكون التغير dV = 0 ، وبذلك يكون معدل تغير الطاقة الداخلية بالنسبة للإنتروبيا مساوياً لدرجة الحرارة المطلقة ، أي أن :

$$\left(\frac{\partial U}{\partial S}\right)_{v} = T$$

وكذلك إذا أجرى تغير أدياباتي على النظام تكون الإنتروبيا ثابتة ويكون بذلك

dS = 0 ، وبذلك يكون معدل تغير الطاقة الداخلية مع الحجم عند ثبوت الإنتروبيا هو:

$$\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{S} = -P$$

وبمغاضلة المعادلة الأولى بالنسبة للحجم ، والمعادلة الثانية بالنسبة لدرجة الحرارة

epailous nauco noo.  $(\frac{P}{S})_v = (\frac{P}{S})_v = \frac{T}{S}$ 

ثانيا: الطاقة الحرة أو دالة هلمولتز (Free energy (F)

تعرف الطاقة الحرة أن الطليقة F بالمعادلة :

$$F = U - TS (9-41)$$

أى أن متغيرات دالة هلمهواتز هما درجة الحرارة T والحجم V ، وعلى ذلك يمكن كتابة dF على الصورة :

$$dF = \left(\frac{\partial F}{\partial T}\right)_{v} dT + \left(\frac{\partial F}{\partial V}\right)_{T} dV$$

وبمساواة الماملات في المعادلتين السابقتين نحصل على : 
$$P = -P \left(\frac{F}{V}\right), \quad S = -P$$

وبمفاضلة المعادلة الأولى بالنسبة للحجم ، والثانية بالنسبة لدرجة الحرارة ومساوتهما ، نحصل على معادلة ماكسويل الثانية في الديناميكا الحرارية.

$$\left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} = \left(\frac{\partial P}{\partial T}\right)_{V} \tag{9-42}$$

ثالثاً: المحتوي الحراري أو الإنثالبي (Heat content (H):

تعرف دالة الإنثالبي H بالمعادلة :

$$H = U + PV (9-43)$$

ولاتتوقف هذه الدالة على مسار التغير إذ أنها من دوال الحالة . بمفاضلتها :

$$\therefore dH = T dS - P dV + P dV + V dP$$
$$= T dS + V dP$$

أى أن متغيرات دالة الإثالبي هما الإنتروبيا والضغط

$$dH = \left(\frac{\partial H}{\partial S}\right)_{P} dS + \left(\frac{\partial H}{\partial P}\right)_{S} dP$$

وبمفاضلة الأولى بالنسبة للضغط، والثانية بالنسبة للإنتروبيا وبمساواتهما نحصل على المعادلة الثالثة لماكسويل .

$$\left(\frac{\partial T}{\partial P}\right)_{S} = \left(\frac{\partial V}{\partial S}\right)_{P} \tag{9-44}$$

رابعاً: الجهد الحراري أو دالة جب (Gibb's function (G) :

يعرف الجهد الحراري G بالمعادلة

$$G = U - TS + PV (9-45)$$

وهذه الدالة أيضاً من دوال الصالة للنظام وتفاضلها تام . أي لاتتوقف على مسدار

التغيرات التي تصل بالنظام إلى حالته الراهنة . وبمفاضلة دالة جب نحصل على :

$$dG = dU - T dS - S dT + P dV + V dP$$

$$= - S dT + V dP$$

وتكون المتغيرات هنا هما الضغط ودرجة الحرارة ، وكما سبق يمكن المصول على المعاملات التفاضلية الجزئية لدالة جب على الصورة

$$\left(\frac{\partial G}{\partial T}\right)_{P} = -S, \left(\frac{\partial G}{\partial P}\right)_{T} = V$$

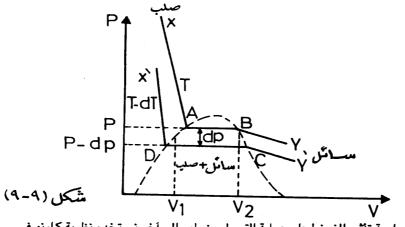
وبمفاضلة المعادلة الأولى بالنسبة لدرجة الحرارة ، والثانية بالنسبة للضغط ومساوتها ، نحصل على المعادلة الرابعة لماكسويل في الديناميكا الحرارية .

$$\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{P} = -\left(\frac{\partial S}{\partial P}\right)_{T} \tag{9-46}$$

ومما سبق نرى أن دوال الحالة G, H, F, U لاتبين الطريق الذي سلكه النظام أثناء التغير ، وحتى الوصول إلى حالته النهائية ، وإنما تعرف العلاقات التي تربط هذه المتغيرات ببعضها داخل النظام الواحد ، عندما يكون في حالة اتزان ديناميكي حراري وينطبق ذلك على أي نظام سواء أكان فيزيائياً أو كيميائياً أو غير ذلك .

### ۱۲/۹ معادلتی تغیرالحالة ( Latent heat equations )

عندما تبدأ أي مادة صلبة في الانصهار يتواجد طوراها الصلب والسائل في حالة اتزان دینامیکی حراری. ویمکن تمثیل تغیر الحالة علی منحنی PV کما فی الشکل ( ۹-۹) حيث يمثل الأجزاء الأنقية مثل CD & AB مرحلة التحول من حالة الصلابة إلى السيولة.



لدراسة تأثير الضغط على عملية التحول من طور إلى آخر نستخدم نظرية كارنو في

الآلات الحرارية . وبعتبر 1 جم من المادة . عند درجتى حرارة T - dT ، T يمثل حالة المادة المنحنيان الأيسوبرماليان X' Y' & XY عندما تكون درجة الحرارة أقل من الدرجة الحرجة يتم التحول الطورى بتأثير الضغط ، وتكون كل المادة عند النقطة A في طورها الأول ، بينما تكون كل المادة عند النقطة A قد تحوات إلى طورها الثانى . نفرض أن قيمة الضغط في حالة اتزان الطورين حرارياً عند الدرجة A هو A وعند الدرجة A وأن الحجم النوعي (حجم وحدة الكتلة ) للطور الأول A وللطور الأالى A والماد الثانى A والماد الكانة للتحول هي A سعر مرجم وحدة الكتلة )

نفرض أننا أحدثنا دورة من التغيرات على هذا الجرام ، باعتباره مادة تشغيل في دورة كارنو فنحصل على الدورة ABCD.

الشغل الآلي المبنول لإحداث التغيرات خلال هذه العررة يساوي مساحة الشكل. ABCD.

كمية المرارة التي امتصنتها المادة (1جم) خلال التغير الأيسوثرمالي AB، لكي تتحول تماماً من الطور الأول إلى الطور الثاني تساوى المرارة الكامنة L لهذا التحول .

. تساوى هذه الحرارة الطاقة المتصة  $Q_{\rm I}$  من المصدر الحرارى

عند إتمام الدورة خلال التغير الأدياباتى BC ثم الأيسوثرمالى — حيث الدرجة عند إتمام الدورة خلال التغير الأدياباتى — للمودة بالمادة إلى نقطة بدايتها — (T-dT) منكون قد ألقينا كمية من الحرارة  $Q_2$  للمستقبل الحرارى . ويكون الشغل من  $dW = Q_1 - Q_2$ 

ومن الشكل ( 
$$^{9}$$
 -  $^{9}$  ) يمكن حساب هذه المساحة حيث  $\mathrm{dW} = \mathrm{dP} (V_{2} - V_{1})$  والكن من مبدأ كارنو

$$\frac{Q_1 - Q_2}{Q_1} = \frac{T_1 - T_2}{T_1}$$

$$\therefore \frac{dW}{Q} = \frac{dT}{T}$$

$$\frac{dP \quad (V_2 - V_1)}{L} = \frac{dT}{T}$$

أي أن :

$$\frac{dP}{dT} = \frac{L}{T(V_2 - V_1)}$$
 (9-47)

وتعرف هذه المعادلة بمعادلة كلابيرون – كلوزياس ( Clapyron - Clausius ) الأولى للحرارة الكامنة. من المعادلة يتخمع أن زيادة الضعط على المادة يسلب دائماً زيادة في نقطة انصبهارها ، طالما كانت  $\mathbf{V}_2$  أكبر من  $\mathbf{V}_1$  – أي – طالما كان للمادة معامل تعدد موجب أي أنها تزداد حجماً بالحرارة .

أما في حالة مادة مثل الجليد نجد أن الحجم النوعي للجليد يقل عندما ينصبهر ويتحول  $V_2 - V_1$ ) سالباً ولذلك عند زيادة الضغط على الجليد تنخفض درجة انصبهاره ، ولهذا السبب يقطع سلك رفع مثبت في طرفيه ثقلان ويستند السلك على لوح من الثلج ، يقطع هذا السلك الثلج كما يقطع السكين في قطعة من الزيد، وتفسير ذلك هو أن النقط تحت السلك مباشرة تكون واقعة تحت ضغط مرتفع ، بسبب الأثقال المعلقة في طرفي السلك . لذلك تنخفض نقطة انصبهار الجليد عن درجة الصغر الثلج المنفر عند هذه النقط . ولم كانت درجة حرارة لوح الثلج هي الصفر ، لذلك ينصبهر الثلج تحت السلك بسبب انخفاض نقطة الانصبهار تحته ، ولذلك يمر السلك خلال الثلج الجامد بكل سبولة .

### ١٣/٩ - المعادلة الثانية للحرارة الكامنة

(Second latent heat equation)

عند معالجة المعادلة الأولى الحرارة الكامنة ، اعتبرنا تأثير الضغط على درجة حزارة التحول ، واعتبرنا أن الحرارة الكامنة للتحول ثابتة لاتعتمد على درجة الحرارة . أما في المعادلة الثانية فإننا ندرس تغير الحرارة الكامنة مع درجة الحرارة ، بدلالة الحرارتين المورى المادة قبل وبعد التحول .

نفرض أن تغيراً يتم من حالة طورية إلى حالة أخرى لجرام واحد من المادة ويستلزم

 ${f T}$  التحول حرارة كامنة  ${f L}$  سعر  ${f /}$  جم عند درجة حرارة

التغير في الإنتروبيا هو:

$$dS = \frac{dQ}{T} = \frac{L}{T} = S_2 - S_1$$

. حيث  $\, S_{1} \,$  هما قيمتا القصور الحراري للطور الأول والثاني على الترتيب

بمفاضلة المعادلة السابقة بالنسبة لدرجة الحرارة نحصل على : 
$$\frac{dS_2}{dT} - \frac{dS_1}{dT} = \frac{1}{T} \frac{dL}{dT} - \frac{L}{T^2}$$

ويضرب الطرفين في T :

$$T = \frac{d S_2}{dT} - T = \frac{d S_1}{dT} = \frac{dL}{dT} - \frac{L}{T}$$

$$dQ = T dS$$
(9-48)

ومن تعريف الحرارة النوعية  $\, {
m c}_1 \,$  للطور الأول  $\,$ 

$$c_1 = \left(\frac{dQ}{dT}\right)_1 = T = \frac{dS_1}{dT}$$

وكذلك الحرارة النوعية  ${
m c_2}$  للطور الثاني

$$c_2 = T \frac{dS_2}{dT}$$

وبالتعويض في المعادلة (48-9) نحصل على :

$$c_2 - c_1 = \frac{dL}{dT} - \frac{L}{T}$$
 (9-49)

تعرف هذه المعادلة بمعادلة كالبيرون - كلوزياس الثانية .

مثال (٩-٥) :

أرجد التغير في نقطة غليان الماء نتيجة لزيادة الضغط فوقه بمقدار 1 سم زئبق ، علماً بأن 1 جم ماء عندما يتحول إلى بخار يشغل حجماً قدره 1674 سم٣ . والصرارة الكامنة للتصعيد = 540 سعر / جم ؟

الحسل:

من المعادلة الأولى للحرارة الكامنة:

$$\frac{dP}{dT} = \frac{L}{T (V_2 - V_1)}$$

يراعى هنا عند التعويض في المعادلة أن تكون وحدات طرفيها متجانسة ، لذلك نضرب الطرف الأيمن في المكافئ المكانيكي الحراري ويساوى :

4.2 جول / سعر.

التغير في نقطة الغليان dT هو:

$$dT = \frac{1 \times 13.6 \times 980 \times 373 \times 1673}{540 \times 4.2 \times 10^{7}}$$
$$= 0.36 \text{ K}$$

مثال (۹ - ۲):

أوجد الحرارة النوعية للبخار المشبع ، علماً بأن الحرارة النوعية للماء في درجة  $^{\circ}$ 100 م هي 1.01 سعر / جم /  $^{\circ}$ م ، والحرارة الكامنة للبخار هي 539 سعر / جم /  $^{\circ}$ م ، والحرارة الكامنة للبخار هي 609 سعر / جم /  $^{\circ}$ م ، والحرارة /

الحسل :

نستخدم هنا المعادلة الثانية للحرارة الكامنة :

$$c_2 - c_1 = \frac{dL}{dT} - \frac{L}{T}$$
 $c_2 - 10.1 = -0.604 - \frac{539}{373}$ 
 $\therefore c_2 = -1.12 \text{ cal / gm/1}^{\circ} \text{ C}$ 

مثال (۹-۷):

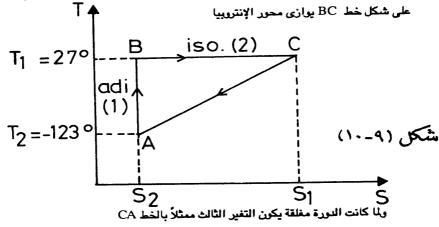
أحدثت ثلاثة تغيرات على حالة مادة ما بحيث عادت فى النهاية إلى حالتها الابتدائية فإذا كان التغير الأول أدياباتيا والثانى أيسوثرماليا ، ارسم منحنى التغير فى مستوى تكون إحداثياته هى الإنتروبيا ودرجة الحرارة . ثم أوجد كفاءة الدورة علما بأنها تمت بين درجتى الحرارة 27 م ، - 123 م ؟

الحسال:

فى حالة التغير الأدياباتي تظل قيمة الإنتروبيا ثابتة

dS = 0 , S = const.

ولذلك يظهر التغير في منحنى TS على شكل خط AB يوازى محور درجة الحرارة ، وعندما يكون التغير أيسوثرماليا تثبت درجة الحرارة ويظهر التغير - كما في الشكل (٩-١٠)



$$\frac{\text{الشغل المبنول}}{\text{الحرارة المتصة}} = \frac{\text{الا المتصة}}{\text{الحرارة المتصة}}$$

$$\therefore \quad \eta = \frac{dW}{Q}$$

لكن الشغل الآلي يساوي مساحة النورة ، وهي على شكل مثلث قائم الزاوية .

$$\begin{array}{lll} \mathrm{dW} &= \frac{1}{2} & ( \ T_1 \ - \ T_2 \ ) \ ( \ S_1 \ - \ S_2 \ ) \\ & & \mathrm{Harm}(\mathrm{dS}) \\ & & \mathrm{Harm}(\mathrm{dS}) \\ & & & \mathrm{Harm}(\mathrm{dS}) \\ & & & \\ & & \cdot & \mathrm{Q} \ = \ T_1 \ ( \ S_1 \ - \ S_2 \ ) \\ & & & \\$$

### تمارين على الفصل التاسع

- ا يلزم 540 سعر / جم لتحويل الماء في درجة °100 م إلى بخار في نفس الدرجة عندما يكون الضغط الجوى 76 سم زئبق . كم من هذه الطاقة يستخدم في التغلب على الضغط الجوى \$ وكم منها يذهب الى البخار \$ علما بأن الحجم النوعي لبخار الماء في درجة °100 م هو 1671
  - سم٣/جم (J = 4.2 J/cal .) مسم٣/جم
- Y = 1 الله حرارية تستخدم بخاراً درجة حرارته 181 م وكان العادم هو ماء مكثف في درجة  $100^\circ$  م . أوجد الكفاءة الآلية 9
- ٣ ماهى كمية الزبد اللازم تزويدها كطاقة الرجل يزن 80 كيلوجراماً ليصعد تلا ارتفاعه
   100 متر؟ (القيمة المرارية الزبد 600 سعر / جم).
  - ٤ ما الارتفاع في درجة حرارة مياه شلال عند سقوطها من ارتفاع 50 متراً ؟
- ه الحرارة النوعية لغاز تحت حجم ثابت وتحت ضغط ثابت على الترتيب 0.158 ، 0.237 ، 0.158 سعر / جم / درجة ، أوجد حجم الجرام من هذا الغاز في المعدلين علماً بأن المكافئ المكانيكي للحرارة 4.2 جول / سعر ؟
- 7 رصاصة تسير أفقياً وتصدم حائلاً فتستقر فيه ، إذا كانت درجة الحرارة الابتدائية للرصاصة  $25^{\circ}$  ودرجة انصبهارها  $475^{\circ}$  م وحرارتها النوعية 0.05 والحرارة الكامنة لانصبهارها 51.5 سعر / جم ، ماهى أقل سرعة يجب أن تسير بها الرصاصة لكى تتصهر بأكملها عند تصادمها مع الحائل 9
- $V \rightarrow 1$  وجد الشغل المبنول بواسطة غاز يخضع لمعادلة فان درفالز ، عندما يتمدد تمدد انعكاسياً أيسوثرمالياً من  $V_1$  إلى  $V_2$
- $\Lambda$  أوجد الشغل المبنول عند تمدد 1.5 لتر من غاز إلى هجم 6 لترات إذا كان الضغط الابتدائى له 76 سم زئبق :

 $. \gamma = 1.41 \quad . R = 2.88 \times 10^6 \text{ erg/K}$ 

٩- أثبت أن الشغل المبنول على 1 جم جزىء من غاز تام عند ضغطه انعكاسياً من

$$V_1$$
 الى  $V_2$  هن :  $V_2$  هن  $V_2$  هن  $V_3$ 

· ١- تتغير الطاقة الداخلية U لنظام مع الضغط ودرجة الحرارة وفقاً للمعادلة

$$U = AT + BP$$

 $\alpha$ حيث B & A ثوابت . فإذا علم أن معامل التمدد الحجمى

يعطى بالمعادلة  $\kappa = \frac{1}{P}$  ومعامل الانضغاط  $\kappa$  بالمعادلة  $\alpha = \frac{1}{T}$  فأبجد

الحرارة النوعية تحت حجم ثابت. ؟

العلاقتين العلم أن معامل الانضغاط K ومعامل التمدد الحجمى العلاقة ما يعطيان بالعلاقتين العلاقة العلاقة العلم النصو

$$\kappa = \frac{a}{V} \qquad \qquad \mathbf{a} \qquad \qquad \alpha = \frac{3 \beta T^2}{V}$$

أوجد معادلة الحالة ؟

١٢ – أوجد معادلة الحالة لغاز يكون له:

$$\kappa = \frac{1}{P} + \frac{a}{V} & & \alpha = \frac{n}{PV}$$

$$(\frac{\partial \alpha}{\partial P})_T + (\frac{\partial \kappa}{\partial T})_P = 0 : identity$$

حيث K & α هما معاملا التمدد الحجمي والانضغاط للمادة على الترتيب.

١٤- إذا علم أن معادلة الحالة لمادة ماهي

$$V = V_0 - aP + bT$$

وأن طاقتها الداخلية تتغير مع الضغط ودرجة الحرارة وفقاً للمعادلة :

$$U = dT - b P T$$

 $V_0$  , d , b , a میث  $V_0$ 

 $c_v & c_p$  أيجد الحرارتين النوعيتين -

٢ - أوجد المحتوى الحرارى ( الإنثالبي ) للمادة ؟

ه ١ – الطاقة الداخلية لجرام من غاز تام هي :

U = R [(a - T) - a In (a - T)]

ې و النسبة بينهما و ميث  $c_{
m v}$  ه و النسبة بينهما و ميث a

١٦- الطاقة الداخلية لجرام جزىء من غاز تام تعطى بالمعادلة:

$$U = U_0 + aT + bT^2$$

حيث b & a ثوابت.

١ - أوجد إنتروبيا الغاز بدلالة الحجم ودرجة الحرارة ؟

٢ - أوجد معادلة التغير الأدياباتي على مستو إحداثياته الحجم ودرجة الحرارة ؟

٣ - ما التغير في درجة الحرارة عندما يتمدد الغاز تمدداً حراً لضعف حجمه ، إذا

كانت درجة الحرارة الابتدائية °15 م، 1.33 = 2 با

١٧-- أوجد إنتروبيا غاز طاقته الداخلية لاتتوقف على الحجم إذا كانت معادلة حالته هي :

$$PV = RT \left(1 + \frac{a}{V}\right)$$

حیث a مقدار ثابت ،

خىفط ثابت وحجم ثابت ؟ 6<sup>2</sup> P

$$(\frac{\partial c_v}{\partial V}) = T(\frac{\partial^2 P}{\partial T^2}) : اِذَا عَلَمُ أَنْ: -۱۹$$

فأثبت أن :

$$c_P - c_V = T \left( \frac{\partial P}{\partial T} \right)_V \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_P$$

حيث  $c_{\rm v} \ll c_{\rm p}$  هما الحرارتان النوعيتان تحت ضغط ثابت وتحت حجم خيث  $c_{\rm v}$ 

# الجزء الثاني الصوت والضوء Sound and Optics

.

## الفصل العاشر الحركة الموجية والصوت ( Wave motion and Sound )

نبدأ في هذا الجزء بدراسة خواص الاهتزازات والحركة الموجية ، وسنعطى أولا موجزا عما سبق ذكره في الباب الثالث عن الحركة التوافقية البسيطة .

تحدث الحركة الموجية في كثير من الظواهر الطبيعية ، حينما يوجد مصدر اضطراب في وسط صلب أو سائل أو غازى ، ينشأ منه انتشار أمواج خلال الوسط . هذه الأمواج ميكانيكية – أى – لابد لها من وسط ناقل وفي هذا تختلف اختلافا رئيسيا عن الأمواج الكهرمغناطيسية ، التي سنتكلم عنها في جزء هذا الكتاب الخاص بالضوء . ويطلق عادة اسم الأمواج الصوتية على هذه الأمواج الميكانيكية ، نسبة إلى أن الصوت المسموع هو في واقع الأمر حركة موجية في الهواء تستطيع الأذن سماعها .

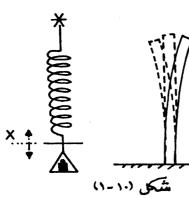
### ١٠/١- الحركة التوافقية البسيطة والصوت

( Simple harmonic motion )

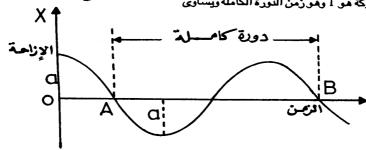
عندما نؤثر على جسم مرن بقوة خارجية يتغير شكله وأبعاده ، ويعمل الجسم على العودة إلى حالته الابتدائية بتأثير قوة معاكسة للقوة الخارجية المؤثرة عليه ، تسمى القوة الرادة restoring force (F) . وتبعا لقانون هوك في المرونة تتناسب هذه القوة مع الإزاحة x عن موضع الاتزان

 $F = -k x ag{10-1}$ 

حيث k مقدار يسمى ثابت القوة ، ويعرف بأنه القوة التي تحدث وحدة الإزاحة . والإشارة السالبة هنا تدل على أن اتجاه القوة الرادة يكون عكس اتجاه الإزاحة دائما . ومثال لذلك حركة سلك زنبركي عند إزاحته من موضع اتزانه ، أو عند ثني شريحة معدنية ثم تركها حرة ، تتسبب القوة الرادة في حركة السلك الزنبركي أو الشريحة حركة توافقية



بسيطة حول وضبع الاتزان، كما مبين في الشكل (١٠ - ١) . وتتغير الإزاحة حينئذ بوريا مع  $x = a \cos \omega t$  الزمن bالمعادلة هي أكبر إزاحة عن وضع الاتزان وتسمى بسعة الحركة . كما في الشكل (١٠ - ٢). وإذا كان التردد هو £ دورة في الثانية تكون السرعة الزاوية الحركة  $\omega=2\pi$  ويكون النومن الدورى  $\omega=2\pi$ للحركة هو T وهو زمن الدورة الكاملة ويساوى



شکل (۱۰-۲)

مقلوب التردد  $T = \frac{1}{f}$  ، أي أن :

(10 - 2)

ولكتابة معادلة الحركة التوافقية نستخدم قانون نيوتن، الذي ينص على أن القوة [

(10-1) نمن المعادلة  $\frac{d^2x}{dt^2}$  من المعادلة

$$m\frac{d^2x}{dt^2} = -k x ag{10-3}$$

 $\dot{x} = -\omega^2 x$ 

أي أن : T عيث  $\omega^2 = \frac{k}{m}$  ثابت يعطى مربع السرعة الزاوية للحركة . وبمعرفة الزمن الدورى

للحركة يمكن تعيين ثابت القوة k حيث

$$k = 4 \pi^2 f^2 m = \frac{4\pi^2}{T^2} m$$
 (10-4)

وبضرب ثابت القوة في الإزاحة x عند أي لحظة ، نحصل على قيمة القوة المؤثرة عند تلك اللحظة ويلاحظ أن اتجاه القوة يكون دائما في عكس اتجاه الإزاحة . وعلى ذلك يكون تعريف الحركة التوافقية البسيطة ، بأنها الحركة التي تكون فيها دائما النسبة بين عجلة الحركة إلى إزاحتها مقداراً ثابتاً وساليا .

### ٠ ( angle of phase ) المور للحركة التوافقية

نفرض أن هناك ذبذبة تعطى بالمعادلة

 $x_1 = a \cos \omega t$ 

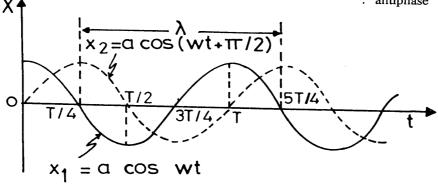
حيث a, 0 هما سعة الذبذبة والتردد الزارى على الترتيب . ونفرض أن هناك ذبذبة أخرى لها نفس السعة والتردد . ولكن أقصى إزاحة لها تحدث بعد زمن معين من وصول النبذبة الأولى لأقصى إزاحتها . يقال عندئذ أن النبذبة الأولى تسبق الثانية أو أن الثانية تتخلف عن الأولى ، ويمكن كتابة معادلتها على الصورة :

$$x_2 = a\cos(\omega t + \phi)$$
 (10-5) 
$$\cos(\omega t + \phi) = \frac{\phi}{2\pi} T : \frac{\phi}{\omega} \cos(\omega t + \phi)$$
 exists the equation of the equati

الدورى ، وواضح أن في حالة زاوية طور  $\frac{\pi}{2}$  يكون زمن التخلف هو  $\frac{1}{4}$  دورة ، ويأخذ منحنى

التغير للإزاحة مع الزمن الشكل المنقوط في شكل (-1-7). وعندما تكون زاوية الطور  $2\pi$  تصل أقصى إزاحة للذبذبتين في وقت واحد ويقال : إن الذبذبتين في طور واحد ، أما إذا كانت زاوية الطور  $\pi$  فنجذ أنه عندما تكون النبذبة الأولى في أقصى إزاحة موجبة لها ، تكو الثانية في أقصى إزاحة سالبة . ويقال عندئذ : إن الذبذبتين في طور معاكس

. "antiphase "



### مشکل (۱۰ - ۳)

## ٠ / /٣ - الأمواج الصوتية ( Sound waves ):

عندما يهتز أى جسم فإنه يعطى صوتا عن طريق تفاعله مع الوسط المحيط ، إذ تنتشر في الوسط أمواج من الاضطراب ، يحدثها الجسم المهتز في ذلك الوسط . وتنتقل الطاقة الصوتية من نقطة إلى أخرى في الوسط دون أى انتقال لذرة من ذراته أو جزيئاته . فإذا كان تردد الجسم هو f تهتز جميع جزيئات الوسط بنفس التردد ، وبحركة توافقية تأخذ شكلا موجيا كالمبين في الشكل (-1-7) وتسمى المسافة بين أى نقطتين في الوسط يكرران نفس الحركة مقدارا واتجاها طول الموجة f . أى أنه في الثانية الواحدة حيث تحدث f نبذبات تنتقل الموجة مسافة f ، وهذه هي سرعة انتقال الموجة في الوسط . v=f

وتنطبق هذه العلاقة على جميع الحركات الموجية سواء أكانت موجات صوبية أم موجات ميكانيكية أم موجات كهرمغناطيسية.

وإذا انتقلت أكثر من موجة في وسط تتأثر جزيئات الوسط بجميع هذه الموجات، ويتحرك كل جزيء حركة محصلة ويتوقف الشكل الموجى wave form عندئذ على كل هذه

الأمواج.

والموجات الصوتية نوعان: موجات طولية وموجات مستعرضة ، والموجات الطولية هي التي يسبب انتشارها في الوسط حركة جزيئاته حركة توافقية بسيطة في اتجاه الانتشار ، أما الموجات المستعرضة فيتسبب عنها حركة جزيئات الوسط في اتجاه عمودي على اتجاه الانتشار ، وكلا النوعين عند انتشارهما في أي وسط غير محدود يكونان مايعرف بالأمواج التقدمية Progressive .

# ١٠/٤ - الأمواج التقدمية وميكانيكية انتشارها

( Propagation of sound )

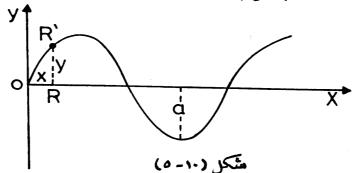
اعتبر وسطا مكوناً من نقط مادية يتصل بعضها ببعض بقوى بينية ، يمثلها زنبركات مربة كما في الشكل (۱۰- ٤) . تنشأ هذه القوى عن مروبة الوسط .

شکل (۱۰ - ٤)

نفرض أننا أزحنا النقطة A إلى أعلى ثم أعيدت ثانية إلى موضعها الأصلى . تؤثر النقطة A بقوة على النقطة B لوجود القوى البينية بينهما . وتؤثر النقطة B أيضا عند تحركها على النقطة C وهكذا . تتخلف حركة النقطة D عن D وهندما تغير النقطة D التجاه حركتها هكذا تغعل النقطة D .

تمثل هذه الحركة على الخط المكون من النقطة المادية موجة تقدمية ، ويسمى الشكل

الذي تأخذه هذه النقط بمنحنى الإزاحة ، شكل (١٠ - ٥)



ولإيجاد منحنى الإزاحة نفرض نقطة مادية مثل R فى الوسط ، ونفرض أنها قد أزيحت إلى الوضع R' عند مرور الموجة . ونفرض أن بعد R عن نقطة الأصل O هو x وأن الإزاحة الرأسية للنقطة R هى Y .

تتحرك R حركة توافقية بسيطة تمثلها المعادلة

 $y = a \sin \omega t$ 

(10-7)

ميث a الإزاحة القصوى للحركة وتسمى سعة الحركة ،  $\omega$  هو الشردد الزاوى ، t هو الزمن الذي مضى منذ بدء حركة R .

إذا كانت C هي سرعة انتشار الموجة ، T الزمن الدوري لحركة R تكون :

$$t = \frac{x}{C} = \frac{xT}{\lambda}$$

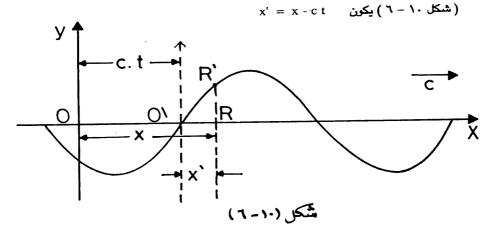
$$\omega t = \frac{2\pi t}{T} = \frac{2\pi x}{\lambda}$$

وبذلك تكون إزاحة النقطة R هي :

$$y = a \sin \frac{2\pi x}{\lambda}$$

(10-8)

 $X=\frac{1}{2}\,\lambda\;,\lambda\;,\frac{3}{2}\,\lambda\;,\;\dots$  تكون الإزاحة صغرية y=0 كلما كانت  $X=\frac{\lambda}{4}\;,\frac{3}{4}\,\lambda\;,\frac{5}{4}\,\lambda\;,\;\dots$  وتساوى الإزاحة سعة الحركة (y=a) كلما كانت c=0 كلما كانت ويلاحظ أن هذه المعادلة لاتح توى على سرعة الموجة ويلاحظ أن هذه المعادلة لاتح توى على سرعة الموجة ويلاحظ أن مع الموجة .



وتكون معادلة الحركة الموجية بالنسبة لمحاور متحركة مع الموجة هي

$$y = a \sin \frac{2 \pi x'}{\lambda}$$

وتكون معادلة الحركة الموجية بالنسبة لمحاور ثابتة مي

$$y = a \sin \frac{2\pi}{\lambda} (x - ct)$$
 (10-9)

ويمكن وضع هذه المعادلة في صور متعددة باستخدام العلاقات  $c = \lambda f$ ,  $\omega = 2\pi f$ ,  $f = \frac{1}{T}$ 

أي أن:

$$y = a \sin 2\pi \left(\frac{x}{\lambda} - \frac{t}{T}\right)$$

$$y = a \sin 2\pi \left(\frac{x}{\lambda} - f.t\right)$$

$$y = a \sin \left(\frac{2\pi x}{\lambda} - \omega t\right)$$
(10-10)

وبالنسبة لموجة تقدمية تتحرك في عكس اتجاه الموجة السابقة نعوض عن السرعة بقيمتها السالبة لأن حركتها في عكس الاتجاه الموجب للقياس وتصير المعادلة حينئذ:

$$y = a \sin \frac{2\pi}{\lambda} (x + ct)$$
 (10-11)

Energy of progressive wave : مطاقة الموجة التقدمية عندما تنتقل موجة تقدمية في وسط ما ، تتحرك نقط هذا الوسط حركة توافقية بسيطة . تكون سرعة النقطة المادية في الوسط أكبر ما يمكن عندما تمر بمركز الحركة . فإذا كانت سعة الحركة a والسرعة الزاوية ω تكون سرعة النقطة هي α ω . وإذا فرضنا أن  $+ rac{1}{2} \, \mathrm{m} \, (\, \mathrm{a} \, \omega)^2$  كِنْ النقطة  $\, \mathrm{m} \, (\, \mathrm{a} \, \omega)^2$  كِنْ النقطة  $\, \mathrm{m} \, (\, \mathrm{a} \, \omega)^2$ 

ولإيجاد طاقة الحركة الكلية نجمع مثل هذه الطاقات لنقط الرسط في الحجم المعني ، وتعرف كثافة الطاقة الموجية بأنها طاقة الموجة في وحدة الحجوم من الوسط.

 $\Sigma \frac{1}{2} \ m \ a^2 \ \omega^2$  : كَافَةُ الطَاقَةُ للمَوجَةُ تَسَاوَى : . كَافَةُ الطَاقَةُ للمَوجَةُ تَسَاوَى

= 
$$\sum 2 \pi^2 f^2 a^2 m$$
  
=  $2 \pi^2 f^2 a^2 \sum m$   
=  $2\pi^2 f^2 a^2 . \rho$ 

ميث f هو التردد الموجى ،  $\rho$  هي كثافة الوسط وتساوى  $\Sigma m$  لوحدة الحجوم ،

من ذلك نرى أن كثافة الطاقة الموجية تتناسب طرديا مع مربع سعة الحركة مع تثبيت التردد ، وأيضا تتناسب طرديا مع مربع التردد عند تثبيت سعة الحركة .

وتعرف شدة الصوت بأنها معدل تدفق الطاقة خلال وحدة المساحة العمودية على اتجاه انتشار الموجة ، وتسمى أيضا بفيض الطاقة energy flux .

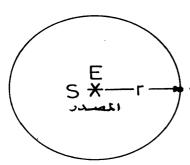
إذا كانت سرعة الموجة في الوسط هي c تنتقل هذه الموجة خلال ثانية واحدة مسافة قدره  $c \times 1$  مثرا ، ويكون فيض الطاقة عندئذ هو الطاقة الموجودة في حجم قدره  $c \times 1$  من الوسط ، (شكل ۱۰ – ۷) .

ويكون بذلك فيض الطاقة أو شدة الصوت I هي  $I=2\,\pi^2\,\,\rho\,\,F^2\,\,a^2\,\,.c$   $I=2\,\pi^2\,\,\rho\,\,F^2\,\,a^2\,\,.c$   $I=2\,\pi^2\,\,\rho\,\,F^2\,\,a^2\,\,.c$  ويلاحظ من المعادلة أنه كلما ازدادت كثافة الوسط  $I=2\,\pi^2\,\,\rho\,\,F^2\,\,a^2\,\,.c$  كلما ازدادت شدة الصوت ، وذلك مايجعلنا نسمع شكل  $I=2\,\pi^2\,\,\rho\,\,F^2\,\,a^2\,\,.c$ 

صوت قطار آت بعيد بوضع الأذن على القضبان ، بينما لايكون الصوت مسموعا على الإطلاق في الهواء .

### ١٠/٦- قانون التربيع العكسي في الصوت

( Inverse square law )



الصبوتية الساقطة على وحدة المساحات من سطح هذه الكرة هي  $\frac{E}{4\pi \, r^2}$  عند الراصيد ، وتسياوي السراصة ألمنوت على بعد r من المصيدر . ومن ذلك نرى أن شدة الصوت تتناسب عكسيا مع مربع البعد عن المصيد وهو قانون التربيع العكسى في الصوت .

متکل (۱۰ - ۸)

## ١٠/٧ - المعادلة التفاضلية للحركة الموجية :

إذا انتقلت موجة صوتية في وسط ما تكون إزاحة أي نقطة في الوسط ممثلة بالمادلة (10-10)

$$y = a \sin 2\pi \left(\frac{x}{\lambda} - \frac{t}{T}\right)$$

وتكون سرعة هذه النقطة هي :

$$\frac{dy}{dt} = -a \omega \cos \left( \frac{2\pi x}{\lambda} - \omega t \right)$$

بمفاضلة المعادلة (10-10) بالنسبة للمسافة x تحصل على :

$$\frac{dy}{dx} = a \frac{2\pi}{\lambda} \cos\left(\frac{2\pi x}{\lambda} - \omega t\right)$$
$$\frac{dy}{dt} = -c \frac{dy}{dx}$$

وتعطى هذه المعادلة العلاقة بين سرعة النقطة المادية وسرعة انتشار الموجة c ، بدلالة ميل منحنى الإزاحة (  $\frac{dy}{dx}$  ) .

وبإجراء التفاضل بالنسبة للزمن مرة ، وبالنسبة للمسافة مرة ثانية نحصل على :

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -a\omega^2 \sin\left(\frac{2\pi x}{\lambda} - \omega t\right)$$

$$\frac{d^2y}{dx^2} = -a \frac{4\pi^2}{\lambda^2} \sin\left(\frac{2\pi x}{\lambda} - \omega t\right)$$

ومن المعادلتين نحصل على العلاقة:

$$\frac{d^2y}{dt^2} = c^2 \frac{d^2y}{dx^2}$$
 (10-13)

ومن هذه المعادلة نرى أن عجلة تسارع النقطة المادية في الوسط ، تساوى مربع سرعة انتشارالموجة مضروبا في انحناء منحنى الإزاحة  $(\frac{d^2y}{dx^2})$ 

### ١٠/٨ - سرعة انتشار الصوت في وسط ما

( Velocity of wave propagation )

تتوقف سرعة انتشار الصوت في الوسط على صفتين أساسيتين له هما : كثافته ومرونته . والكثافة تعتمد على كتلة جزيئات الوسط في وحدة الحجوم ، أما المرونة فتعتمد على قوى الترابط بين هذه الجزيئات .

عند انتشار موجة صوتية خلال وسط ما ، تنشأ فيه مناطق تضاغط ومناطق تخلخل ، تتنبذب عندها قيم الكثافة الجزيئية محليا حول قيمها المعتادة :

ويعرف التضاغط S بأنه التغيــر النسبى في الكثـافة عنـد النقطـة المعنيـة أي

$$S = \frac{\delta \rho}{\rho} : j$$

كما يعرف التخلخل  $\Delta$  بأنه التغير النسبى في الحجم عند هذه النقطة ، ويمكن إثبات أن التضاغط يساوى التخلخل بإشارة سالبة ، أي أن :  $\Delta$  - S ، كما يأتى :

$$\Delta = \frac{\delta V}{V_0}$$
 : من تعریف التخلخل

: حيث  $\delta V$  هو التغير في حجم العنصر  $V_{\rm O}$  في حالة السكون . أي أن  $V=V_{\rm O}\,(\,1+\Delta\,)$ 

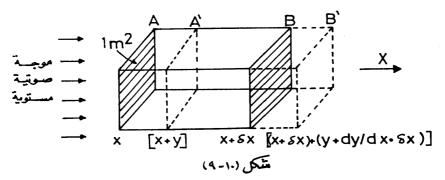
$$S = \frac{\delta \rho}{\rho_0}$$
 وكذلك التضاغط

مو التغير في كثافة العنصر  $\rho_0$  في حسالة السكون . أي أن  $\rho = \rho_0 \, (1+S)$ 

#### كتلة العنصر ثابتة لاتتغير بوجود الموجة

$$\begin{split} \therefore & \rho V = \rho_O V_O \\ \rho_o V_o = & (1+\Delta) (1+S) \rho_o V_o \\ \therefore & 1 = 1+\Delta+S+\Delta S \\ \text{وبإهمال } \Delta.S \ \text{حيث إنه حاصل ضرب كميتين صغيرتين نحصل على : } \\ \Delta = & -S \end{split}$$

لإيجاد سرعة انتشار الصوت في وسط ما (ليكن مادة صلبة) نفرض قضيبا من هذه المادة مساحة مقطعة الوحدة ، تنتقل داخله موجة طولية مستوية . تنشأ بالقضيب مناطق تضاغط ومناطق تخلخل .



مند انتشار الموجة تنتقل A إلى 'A كما تنتقل B إلى ' B ، وتكون إحداثيات ' A هـى

$$x + y$$
) وتكون إحداثيات ' B هي :

$$(x + y + \delta x + \frac{dy}{dx} \delta x)$$

B وعلى ذلك يكون الحجم بين النقطتين 'B' , A' أكبر من الحجم الأصلى بين النقطتين (  $\frac{dy}{dx}$  ,  $\delta x$  ) ,

وبذلك يكون التضاغط S ، وهو التغير النسبي في الحجم هو :

$$S = \frac{dy}{dx}$$
 (10-14)

إذا فرضنا أن زيادة الضغط عند 'A' نتيجة للموجة هو  $\delta P$  تكون الزيادة في الضغط عند ' $\delta P + {d\over dx}$  (  $\delta P$  ) .  $\delta x$  عند 'B هي

$$E = \frac{\delta P}{S}$$
 ولكن من قانون هوك للمرونة

حيث E هو معامل يونج المرونة ، والتضاغط S هنا هو التغير النسبي في الطول في

الما الموجة (أي 
$$\frac{\delta \ell}{\ell}$$
) هو الانفعال كما أن الزيادة في الضغط  $\delta P$  هي الإجهاد .

القوة الكلية المؤثرة على عنصر الحجم 'A'B' عند مرور الموجة تساوى الفرق في الضغط عند 'B' & A' وتساوى:

$$F = \frac{d}{dx} (\delta P) \delta x$$

$$= \frac{d}{dx} (E S) dx$$

$$= E \frac{dS}{dx} \delta x$$

$$\therefore F = E \frac{d^2y}{dx^2} \delta x$$
(10-15)

لكن من قانون نيوتن الثالث : القوة تساوى الكتلة مضروبا في العجلة ، أي أن :

$$F = \rho \delta x \frac{d^2 y}{dt^2}$$
 (10-16)

، (10-15) ومن معادلتى و من معادلتى و  $\rho$   $\delta x$  وعجلة حركته هى حيث كتلة العنصر AB وعجلة حركته هى و  $\rho$   $\delta x$  وعجلة على :

$$E \frac{d^2y}{dx^2} \delta x = \rho \delta x \frac{d^2y}{dt^2}$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{E}{\rho} \frac{d^2y}{dx^2}$$
(10-17)

وهذه هي المعادلة التفاضلية لانتشار الموجة في الوسط ، وبمقارنة هذه المعادلة بالمعادلة (10-13) نرى أن سرعة انتشار الموجة في القضيب C هي :

$$c = \sqrt{\frac{E}{\rho}}$$
 (10-18)

E وفي حالة موجة صوتية مستوية تنتشر في مائع ، تستبدل معامل المرونة الطولية E بمعامل المرونة الحجمي للمائع ، ويمكن إثبات ذلك كما يأتى :

$$S = \frac{\delta V}{V}$$
: يكون التضاغط في هذه الحالة حجميا ، أي أن

نفرض أن الضغط والحجم عند نقطة ما A عند مرور الصبوت هما (P,V) ، وأن الضغط والحجم عند نقطة مجاورة  $(P+\delta\,P)$  ،  $(V-\delta V)$  .

وبفرض عدم تغير درجة الحرارة وانطباق قانون بويل يكون:

$$PV = (P + \delta P)(V - \delta V)$$
$$P \delta V = -V \delta P$$

مع إهمال الحد  $\delta V / \delta V$  لأنه صغير جدا

$$\therefore P = -V \frac{\delta P}{\delta V}$$

ومن قانون هوك للمرونة الحجمية يكون P هو نفسه معامل المرونة الحجمى K ، وتكون سرعة انتشار الموجات في المائم هي :

$$c = \sqrt{\frac{K}{\rho}} = \sqrt{\frac{P}{\rho}}$$
 (10-19)

وعندما حسبت سرعة الصوت في الهواء باستخدام المعادلة ( 19 - 10 ) وجد أنها تساوى 280 متر / ثانية ، وهي أقل كثيرا من قيمتها الحقيقية 340 متر / ثانية ، وقد فسر هذا الاختلاف بعدم انطباق قانون بويل وثبوت درجة الحرارة .

فعند التضاغطات والتخلخلات يكون التغير أدياباتيا . ولذلك ترتفع درجة حرارة الأجزاء الوسطى في مناطق التضاغط ، بينما تنخفض درجة حرارة الأجزاء في مناطق التخلخل ، ولذلك يجب تطبيق قانون التغير الأدياباتي .

$$PV^{\gamma} = P_1 V_1^{\gamma} \tag{10-20}$$

بدلا من قانون بويل ، حيث  $\gamma$  هي النسبة بين الحرارة النوعية تحت ضغط ثابت وتحت  $(\gamma = c_n/c_V)$  حجم ثابت

وبمفاضلة المعادلة ( 20 - 10 ) نحصل على :

$$\frac{dP}{dV} = -\frac{\gamma P}{V}$$

ومنها يكون معامل المرونة الحجمى K هو يكون معامل المرونة الحجمى 
$$K$$
 = -  $V$  (  $\frac{dP}{dV}$  ) =  $\gamma$   $P$ 

وبذلك تكون سرعة الصوت في الوسط هي :

$$c = \sqrt{\frac{\gamma P}{\rho}}$$
 (10-21)

ولما كانت قيمة  $\gamma$  في الهواء حوالي 1.4 تقريبا ، لذلك نجد أنه بحساب سرعة الصوت من المعادلة ( 21 - 10 ) نحصل على قيمة تطابق القيمة المقاسة عمليا

### ١٠/٩ ـ تغير سرعة الصوت مع درجة حرارة الهواء:

نفرض أن سرعة الصوت في الوسط تتغير من  $c_1$  إلى  $c_2$  ، عندما تتغير درجة الصرارة من  $T_1$  إلى  $T_2$  . لايتغير الضغط الجوى اللهواء بتغير درجة الصرارة . لذلك باستخدام المعادلة (21-10) يكرن :

$$\frac{c_1}{c_2} = \sqrt{\frac{\rho_2}{\rho_1}} = \sqrt{\frac{T_1}{T_2}} = \sqrt{\frac{273 + t_1}{273 + t_2}}$$

وإذا اعتبرنا سرعة الصوت في الهواء عند درجة الصغر المئوى  ${
m c}_{
m O}$  تكون :

$$\frac{c_1}{c_0} = \sqrt{\frac{273 + t_1}{273}} = (1 + \frac{t_1}{273})^{\frac{1}{2}}$$

أي أن :

$$c_1 = c_0 + \frac{1}{2} c_0 \frac{t_1}{273}$$

$$c_t = c_0 + 0.61 t^0$$
(10-22)

ومن هذه المعادلة يمكن حساب تغير سرعة الصنوت في الهواء بالتقريب.

مثال (۱۰ - ۱):

تتحرك نقطة مادية في مجال موجة صوتية وفقا للمعادلة:

$$y = a \cos(\omega t + \phi)$$

فإذا علم أن الزمن الدورى 36 ثانية وسعة الحركة 2 متر ، فارسم بيانيا تغير الإزاحة والسرعة وعجلة الحركة مع الزمن ، علما بأن زاوية الطور الابتدائي "30 .

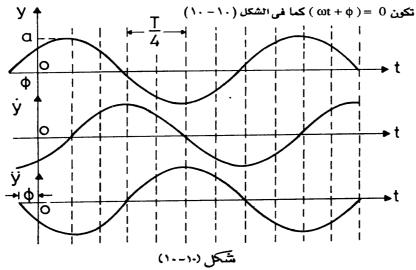
العسل :

$$a = 2 m$$

$$\omega = \frac{2\pi}{T} = \frac{2\pi}{36}$$

الطور الابتدائى °30

تكون الإزاحة أكبر مايمكن والسرعة y أقل ما يمكن والعجلة y أكبر مايمكن ، عندما



ويدل ذلك على أنه عندما تكون طاقة حركة النقطة المادية أكبر مايمكن ، تكون طاقة الموضع لها أقل ما يمكن، ولكن مجموع الطاقتين يكون ثابتا دائما في أي لحظة وفقا لقانون بقاء الطاقة . ويمكن إثبات ذلك باعتبار الحركة التوافقية للنقطة المادية :

$$m \dot{y} = -k y$$

حيث m كتلة النقطة المادية ، k ثابت القوة ، يمكن وضع هذه المعادلة على الصورة :

$$m \frac{dy}{dy} \frac{d}{dt} \left( \frac{dy}{dt} \right) = m \frac{dy}{dt} \frac{d}{dy} \left( \frac{dy}{dt} \right) = m v \frac{dv}{dy}$$
$$= -ky$$

حيث ٧ هي سرعة النقطة المادية

$$\therefore mv \frac{dv}{dy} + ky = 0$$

$$m v dv + ky dy = 0$$

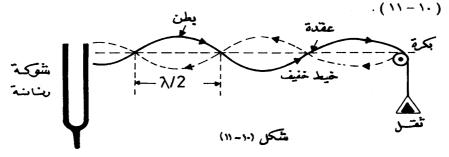
وبالتكامل:

$$\frac{1}{2} \text{ m v}^2 + \frac{1}{2} \text{ k y}^2 = \text{constant}$$
 (10-23)

أى أن مجموع طاقتى الحركة  $\frac{1}{2}$  m v  $\frac{1}{2}$  والموضع  $\frac{1}{2}$  k y والموضع للم يظل ثابتا دائما لكل نقطة مادية تتحرك بتأثير الموجة الصوتية . ولذلك نجد أنه عندما تكون الإزاحة y أكبر ما يمكن تكون السرعة v أقل ما يمكن ، وتكون المجلة أكبر مايمكن في عكس اتجاء الإزاحة .

# : ( Stationary Waves ) الموقوفة الموقوفة الموقوفة

تتكون الموجات الموقوفة عندما تتداخل موجتان متماثلتان يتحركان في اتجاهين متضادين . وتحصل على هذه الموجات عادة عندما تنعكس موجة تقدمية في وسط ما ، فتنطبق الموجة المنعكسة مع الموجة الأصلية الساقطة لتكون موجة موقوفة . ويمكن رؤية هذه الموجات الموقوفة بالعين المجردة ، إذا ثبتنا حبلا من أحد طرفيه ، ثم بهزة باليد من الطرف الأخر مع تغيير تردد الهز، نجد أننا نصل إلى وضع تتكون فيه هذه الموجات كما في الشكل



وعادة ما تجرى هذه التجربة باستخدام شوكة رنانة يثبت فى أحد فروعها خيط خفيف ، يمر على بكرة ويعلق فى طرفه الثانى كفة بها سنج . وبتغيير بعد الشوكة عن البكرة نجد أنه عند أوضاع معينة تتكون الأمواج المرقوفة وترى بوضوح على الخيط .

وتسمى هذه التجربة بتجربة ملد . Melde's experiment

تتميز الموجة الموقوفة بوجود نقط عليها حيث تكون سعة الحركة دائما تساوى صفرا ، وتسمى هذه النقط بالعقد nodes وتتغير سعة الحركة من نقطة إلى أخرى على امتداد الموجة، وتصل إلى قيم كبرى عند نقط تسمى البطون anti - node وتكون الإزاحة عندها أكبر ما يمكن .

وتساوى المسافة بين أى عقدتين نصف طول موجة . والاختلاف الرئيسى للموجات الموجات الموجات التقدمية هو أن جميع النقط المادية في الوسط تكون متحدة الطورفي حالة الموجة المووفة ، بينما تختلف حركة هذه النقط في الطور في حالة الموجة التقدمية .

ولإيجاد المعادلة الموجية لموجة موقوفة ، نفرض موجة تقدمية ساقطة على سطح عاكس . تكون الموجتان الساقطة والمنعكسة موجة موقوفة .

ويلاحظ هنا أن للموجتين الساقطة والمنعكسة نفس طول الموجة والتردد وسعة الحركة .

معادلة الموجة الساقطة (انظر معادلة 9-10)

$$y_1 = a \sin \frac{2\pi}{\lambda} (x - ct)$$

معادلة الموجة المنعكسة:

$$y_2 = a \sin \frac{2\pi}{\lambda} (x + ct)$$

تكون محصلة الإزاحة لنقطة ما في الوسط حيث توجد الموجة الموقوفة هي :

$$y = y_1 + y_2$$

$$y = 2a \sin \frac{2\pi x}{\lambda} \cos \omega t$$
(10-24)

$$2a \sin \frac{2\pi x}{\lambda}$$
 عيث  $A$  هي سعة الحركة لهذه النقطة وتساوى

واضح أن السعة تتغير دوريا مع المسافة x فتكون السعة صغرية ، أي A=0 عند A=0 عند النقط x=0 ,  $x=\frac{\lambda}{2}$  ,  $x=\frac{\lambda}{4}$  
يطلق اسم عقدة على النقطة التي تكون فيها الإزاحة أقل مايمكن ، ويطلق اسم بطن على النقطة التي تكون فيها الإزاحة أكبر ما يمكن ، والمسافة بين العقدة والعقدة نصف طول موجة .

#### ظاهرة الضريات ( Beats ):

للصوت - باعتباره حركة موجية - نفس الخصائص والصفات كما للضوء ، من ناحية ظواهر الانعكاس والانكسار والتداخل وتنشأ ظاهرة الضربات من تداخل موجتين لهما نفس التردد تقريبا ، فيظهر نتيجة لذلك تغير دورى في شدة الصوت المسموع عنها ، وتختلف ظاهرة تكوين الضربات عن ظاهرة تكوين الأمواج الموقوفة ، في أنه في حالة الضربات تنون الموجتان مختلفتين في طول الموجة متحركتين في نفس الاتجاه ، بينما في حالة الأمواج الموقوفة تتحرك الموجتان في اتجاهين متعاكسين ، ويكون لهما نفس طول الموجة .

ولإيجاد تردد الضربات – وهو عدد مرات ارتفاع الصوت وانخفاضه في الثانية – نفرض أن تردد الموجة الأولى  $f_1$  والثانية  $f_2$  ، وأن سعة الذبذبة واحدة لكل منهما . الإزاحة الحادثة عن الموجتين لنقطة ما في الوسط هي :

$$y_1 = a \sin \omega_1 t$$
  
 $y_2 = a \sin (\omega_2 t + \theta)$ 

$$\omega_2 = 2 \, \pi \, f_2 \, \& \, \omega_1 = 2 \, \pi \, f_1$$
 حيث 
$$\theta$$
 هي زاوية الطور بين الموجتين . محصلة الإزاحة هي :

$$y = y_1 + y_2$$

$$= a \sin \omega_1 t + a \sin (\omega_2 t + \theta)$$

$$= 2a \sin (\frac{\omega_1 + \omega_2}{2} t + \frac{\theta}{2}) \cos (\frac{\omega_1 - \omega_2}{2} t - \frac{\theta}{2})$$

$$= A \sin (\frac{\omega_1 + \omega_2}{2} t + \frac{\theta}{2})$$

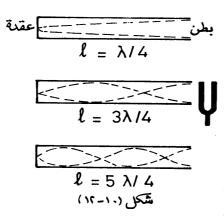
حيث A هو سعة الذبذبة المصلة وتتغير دوريا . وتتناسب شدة الصوت الموجة المصلة مع مربع السعة  $A^2$  ، أي أن :

$$A^2 = 4a^2\cos^2\left(\frac{\omega_1-\omega_2}{2}\,t-\frac{\theta}{2}\right)$$
: ولكن بما أن  $2\cos^2x = 1+\cos2x$  تكون شدة الضريات متناسبة مع  $2\cos^2x = 1+\cos2x$  ويناء على ذلك تتغير شدة الضريات بتردد  $1+\cos\{(\omega_1-\omega_2)\,t-\theta\}\}$  :  $2\pi\,f = \omega_1-\omega_2$  
$$= 2\pi\,f_1-2\pi\,f_2$$
 أي أن :  $1+\cos^2(\omega_1-\omega_2)$ 

أى أن تردد الضربات يساوى الفرق بين ترددى المصدرين .

١١/١٠ – اهتزاز الأعمدة الهوائية ( Vibrating columns ) :

عندما تنتقل موجة صوتية داخل عمود هوائى مفلق ، تنعكس على نفسها وتكون موجة موقوفة . تتكون عقدة عند السطح العاكس لأن الوسط الملاصق لهذا السطح يكون دائما فى حالة سكون . بينما يتكون بطن عند الطرف المفتوح حيث يكون الهواء حرا ليتذبذب . وعلى ذلك يكون أقصر طول لأنبوية هوائية مقفلة – يمكن أن تتكون بداخلها موجة موقوفة – هو



ربع طول معجة 4/4 = 1، وإذا زيد طول الأنبوية يتكون بداخلها أمواج موقوفة (شكل بطن الأنبوية يتكون بداخلها أمواج موقوفة (شكل بطن الحرد ١٧٠) كلما كان الطول؛ مساويا وعندما تتكون الموجة الموقوفة يحدث المتزاز رييني لعمود الهواء، يكون تردده هو نفس تردد مصدر الصوت، فإذا كان المصدر هو شوكة ونانة ترددها وكان أقصر طول يعطى رنينا عم الشوكة هو يكون طول الموجة في هواء الأنبوية 4 = 4 وتكون سرعة الصوت في الهواء ٧

$$v = n \lambda$$
$$v = 4 \ell n$$

(10-25)

وتستخدم هذه الطريقة عادة في قياس سرعة الصوت في الهواء معمليا.

الطرفين الطرفين المسرط أن المسرط أن المسرط أن الأنب وبة المسرط أن الأنب وبة المسرط أن المسرط أ

أما في حالة الأنابيب المفتوحة الطرفين تتكون الموجة الموقوفة داخلها ، بشرط أن يكون هناك بطن عند كل من طرفى الأنبوبة كل من طرفى الأنبوبة الأنبوبة حينئذ مساويا لنصف طول موجة ، أى أن 2/2 = 1 وتتكون الأمواج الموقوفة إذا زيد طول الأنبسوبة ليسمع ريد طول الأنبسوبة ليسمع الموقوفة ألم 2/2 = 1 . . . وهكذا . وإذا كان 1/2 = 1/2

v ترددها n یکون  $\lambda = 2t$  ویصیر سرعة الصوت  $v = 2n \ell$  .

وقد وجد أن قيمة سرعة الصوت في الهواء المقاسة بطريقة الأنابيب أقل من قيمتها المقيقية . وقد فسر ذلك بسبب عدم تكون البطن للموجة الموقوفة ، تماما عند فتحة الأنبوبة ، بل عند نقطة تبعد قليلا عن الفتحة مما يستوجب عمل تصحيح لطول الموجة الحقيقي ، وذلك بإضافة ما يعادل طول طول الموجة .

أى أنه في حالة الأنابيب المقفلة يكون طول الموجة  $\lambda$  هو:

$$\lambda = 4(\ell + 0.6 \,\mathrm{r}) \tag{10-26}$$

حيث r هو نصف قطر الأنبوبة.

وبإجراء هذا التصحيح أمكن الحصول على قيمة صحيحة لسرعة الصوت في الهواء،

يوجد تمدحيح آخر لسرعة الصوت في الهواء ، يجب أخذه في الاعتبار وهو تأثير درجة حرارة الجو . إذا كانت سرعة الصوت في درجة الصفر المثري هي  $v_0$  والسرعة عند درجة  $v_1$  مي  $v_2$  ثكون :

$$\frac{v_t}{v_0} = \sqrt{\frac{273 + t}{273}}$$
$$= (1 + \frac{t}{273})^{\frac{1}{2}}$$

 $v_t = v_0 + 0.6 \, t^{\circ} C$  (10-27)

هذا باعتبار أن سرعة الصوت في الهواء  $v_{\rm O} = 340~{\rm m/s}$  عند درجة الصفر المثوي.

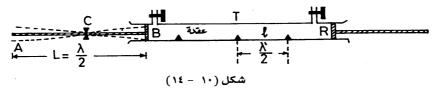
• (Kundt's tube ) أنبوية كندت

تمكن كندت باستخدام رئين الأعمدة الهوائية من إيجاد سرعة الصوت في المواد الصلبة ، وبالتالي تعيين معامل يونج لمرونتها الطولية .

يتركب الجهاز المستخدم لذلك من أنبوبة زجاجية T بها هواء أو غاز ويقفلها من ناحية

قرص يمكن تحريكه داخل الأنبوبة ويعمل عمل عاكس R للأمواج الصوتية ، ويقفلها من الناحية الأخرى قرص يتصل بقضيب AB مثبت من منتصفه عند C . يدلك القضيب بواسطة قطعة من القماش عليها بعض مسحوق الراتنج . يصدر القضيب صوتا عالى التردد وتخرج الموجة من طرفه عند B لتنتقل في هواء الأنبوبة T ، التي يوجد بها مسحوق مادة خفيفة كالفلين .

بتحريك العاكس R نجد أنه عند وضع معين له يتكون في الأنبوبة موجة موقوفة ، ويستدل على ذلك من تجمع مسحوق الفلين عند مواضع العقد ، (شكل ١٠ – ١٤) . إذ أن



الموجة الموقوفة عند تكونها تسبب حركة مسحوق الفلين ، مبعدة إياه من مواضع البطون – حيث الحركة شديدة إلى مواضع العقد ، حيث السكون . تكون المسافة بين عقدتين متتاليتين مساوية لنصف طول موجة في الهواء كما أن طول القضيب المحدث للصوت يكون مساويا لنصف طول موجة في داخل القضيب ، حيث إنه مثبت من منتصفه .

يكرن 
$$v_r$$
 وتردد الصوت في مادة القضيب  $v_r$  وتردد الصوت n يكرن 
$$v_r = n \, \lambda = 2 \, n \, L$$

حيث L هو طول القضيب.

وإذا كانت سرعة الصبوت في الهواء ٧ يكون:

$$v_a = n \lambda' = 2 n \ell$$

حيث / هي المسافة بين عقدتين أو كومتين متتاليتين في الأنبوبة . وعلى ذلك يكون :

$$v_r = v_a \cdot \frac{L}{\lambda}$$

$$v_r = \sqrt{E/\rho}$$

حيث E هي معامل يونج للمرنة الطولية للوسط ،  $\rho$  هي كثافته ، وعلى ذلك وبمعرفة سرعة الصوت في مادة القضيب تكون مرونته الطولية E هي :

$$E = v_r^2 \cdot \rho$$

ويمكن تعيين كثافة القضيب بالطرق المعتادة أو من الجداول.

وتستخدم هذه الطريقة أيضا لإيجاد سرعة الصوت في الغازات المختلفة ، وذلك بإدخال الغاز في الأنبوية وإجرء التجرية ، لتحديد طول موجة الصوت في الغاز وبمقارنتها بطول موجة نفس الصوت في الهواء ، تحصل على سرعة الصوت المطلوبة . ويمكن أيضا حساب النسبة بين الصرارة النوعية للغاز ، تحت ضغط ثابت وتحد حجم ثابت  $(\gamma = C_{\rm p} / C_{\rm V})$  إذ سبق أن بينا أن سرعة الصوت في الغاز :

$$v_g = \sqrt{\frac{\gamma P}{\rho}}$$

حيث P ضغط الغاز ، ρ كثافته .

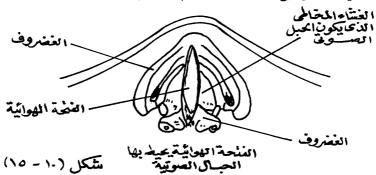
### ١٠/١٠ صوت الإنسان ورنين الأعمدة الهوائية

( Human sound )

يعتمد خروج الصوت عند الإنسان على ظاهرة اهتزاز الأعمد الهوائية . تتركب آلة الصوت عند الإنسان من الرئتين ، المنجرة ، البلعوم ، الأنف ، الفم . وتختلف وظائف كل جسزء من هذه الأجزاء . فالوظيفة الرئيسية للرئتين هي تكوين زيادة في ضغط الهواء بداخلها ، لإمرار تيار هوائي خلال حيز موجود في قاع البلعوم تحيط به الحبال الصوتية ، التي تتركب من جزأين مرنين من الغشاء المخاطي الذي يبطن الحنجرة . ويتصل كل حبل صوتي من الأمام بغضروف الغدة الدرقية ، بينما يتصل الجزآن الخلفيان بغضروفين متحركين ، لإبعاد الغشاس بعضهما عن بعض حتى يمر هواء التنفس . كما يمكن شدهما

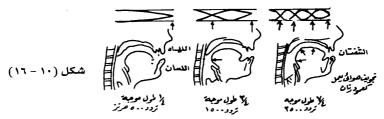
أو إرخاؤهما الإحداث الصبوت .

توجد الحبال الصوتية عند قاع الحنجرة ، وهى ذات شكل أسطوانى تتصل بفجوة البلعوم ، وتصل مابين الفم والمرىء وتقع اللهاة فى سقف البلعوم ، وتعتبر اللهاة بوابة للفجوة الأنفية فعندما ترتفع إلى أعلى تصدر الأصوات والحروف المتحركة ، وتكون عندئذ الفتحة الأنفية مغلقة ويخرج الهواء عن طريق الفم ، شكل ( ١٠ - ٥٠ ) .



تكون الحنجرة والبلعوم والفم غرفة رنين تعمل عمل الأنبوب الذي يتحدد شكله وفقا لأوضاع اللسان ، الشفاه ، الفكين وكذلك الحنجرة . فبحركة الشفتين والفك واللسان يمكن إحداث تضييق أو اتساع عند أماكن معينة في أنبوب الرنين ، كما يمكن عند مط الشفتين للخارج أو عند خفض الحنجرة زيادة طول عمود الهواء الرنان ، مما يسبب تغيرا في طول الموجة الموقوفة داخله كما مبين بالشكل (١٠- ١٦) . ويؤدى ذلك إلى تغير الطيف الصوتي الصادر من الفم . وعلى ذلك يمكن القول بأن ألة الصوت البشرى لها ثلاثة أجزاء رئيسية

- ١ الرئتان وتشكلان مصدر القوة في الآلة .
- ٢ المتذبذبات مصدر التردد وهي الحبال الصوتية .
  - ٣ غرفة الرنين وهي الفم والمنجرة ومحتوياتها .



عندما يمر الهواء خلال الفتحة بين الفشائين المرنين المكونين للحبال الصوتية ، تتكون المتزازات دورية يتوقف مقدار ترددها على ضغط الهواء الخارج من الرئتين ، وكذلك على الخواص الميكانيكية ومرونة الأغشية المخاطية المكونة للحبال الصوتية ، ويتحكم فيها مجموعة من العضلات المتصلة بالحنجرة . وعموما فكلما ازداد ضغط الهواء كلما ازداد الشد في الحبال الصوتية ، ويؤدى ذلك إلى إحداث المرددات المرتفعة .

هذا من ناحية علم الصوت ، أما من ناحية جودة الصوت وصلاحيته للغناء ، فهناك الكثير من العوامل الذاتية للمغنى ، لاتتوقر في الإنسان العادى تجعل إصدار أنغام محببة للنفس موهبة موسيقية أكثر منها صفة تشريحية للآلة الصوتية . وكلمة نغم ترتبط مباشرة بوجود الأذن وعملية السمع عند الإنسان . وهناك الكثير من الغرائب حول إحساسنا بالموجات الصوتية . فالأذن لاتعطينا دائما صورة صادقة لما تسمع . فإحساسنا بالنغمات يتوقف على شدة الصوت . فزيادة الشدة لنغمة نقية يسبب تغيرا ملموسا في لون النغمة ، أي في جرس صوتها كما تسمعه الأذن ، إذ تبدأ الهارمونيات في الظهور ويتزايد عدد هذه الهارمونيات وشدتها كلما ازدادت شدة النغمة الأصلية . وإذا ما اختبرت نفس تلك النغمة بواسطة راسم الذبذبات الإلكتروني لما وجد على الإطلاق أيا من هذه الهارمونيات المسموعة بالأذن . وذلك هو نفس مانحس به عندما نرفع من صوت المذياع أو المسجل ، ونجد تشوها في جرس الصوت الصادر فنعيب على الجهاز ذلك . والحقيقة أنه لاغبار على الجهاز وإنما يكمن العيب في منطقة الأذن الوسطى ، حيث لائتم بدقة ترجمة ميكانيكية الحركة للأصوات والنغمات الساقطة عليها.

• ١٣/١- الخواص المميزة للنغم والسلم الموسيقي (Musical scale): ميز العلم الحديث الأنغام عن بعضها في نواح ثلاث:

١ – التردد ،

٢ - الشدة ،

٣ - النوع .

والتردد في الصوت كاللون في الضوء يتميز بطول موجة معينة . وكلما قصرت طول الموجة كلما ازدادت النغمة حدة عند سماعها بالأذن. ومدى السمع عند الإنسان يتراوح بين 15 ، 20.000 مرتز ويتوقف هذا المدى على المستمع وقدرة أذنه على السمع .

لقد كانت ملاحظات فيثاغورس عن النغمة والمسافات الموسيقية هي الأساس الذي وضع عليه السلم الموسيقي الحديث. لقد لاحظ فيثاغورس أن النغمة الأساسية لوتر مشدود تظهر أيضا إذا ما أنقص طوله إلى النصف أو إلى الثلثين أو إلى ثلاثة أرباعه . وقد ظل تفسير تلك الظاهرة خافيا أكثر من ألفي عام بعد فيثاغورس ، حتى عرف أن المسافة بين نغمتين تكون أو كتافا octave ، إذا كانت النسبة بين ترددهما 2:1 . والمسافة الموسيقية بين أي نغمتين لاتتوقف على التردد المطلق لهما بل تتوقف على النسبة بين الترددين ، ويبين الجدول ( 1 - 1 ) بعض المسافات الموسيقية ونسب الترددات المناظرة في السلم الموسيقي الغربي.

جىول (١٠ /١٠)

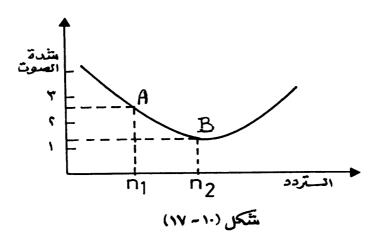
	دو	تی	¥	مىول	Li.	می	رى	ىق
تردد الطبيعى	256	288	320	341	384	427	480	512
نغمة								
• • • • • • •		9	10	16		10	9	16
لسافات المسيقية		8	9	15	-	9	8	15
ينهما								
لسافة المسيقية	1	1.125	<b>250</b> 1	.333 1.	.50	1.667 1	.875	2.00 1
وق دو								

أما الشدة الصوتية فتعرف عند مكان ما بأنها الطاقة المتدفقة في الثانية خلال وحدة

المساحات عموديا على اتجاه انتشار الموجة . وكما أن إحساس الأذن بالنغمة يتوقف على النسبة بين تردد النغمات وليس على ترددها الطبيعي ، كذلك فإن إحساس الأذن المقارن للشدة الصوتية بين نغمتين ، يتوقف على النسبة بين شدتيهما وليس على الفرق المطلق بينهما.

Bel بالديسييل ، حيث تعرف وحدة البل  $I_2 \ \& \ I_1$  بالديسييل ، حيث تعرف وحدة البل بأنها الله الشعاريتم للأساس 10 للنسبة بين الشدتين . وعلى ذلك يكرن عدد الديسييل هو :  $10\log_{10}\left(I_2/I_1\right)$ 

وأقل تغير في شدة الصوت يمكن للأذن أن تحسه هو ديسيبل واحد ، ويقابل زيادة في الشدة المطلقة بمقدار \$25% تقريبا .



ويختلف إحساسنا بدرجة ارتفاع الصوت وفقا للتردد، ويبين الشكل (-1-1) منحنى تساوى درجة الارتفاع الصوتى كما تحسه الأذن ، ويتضح من الشكل أنه بالرغم من أن شدة الصوت المطلقة عند A ضعف قيمتها عند B ، إلا أن إحساس الأذن بارتفاع الصوت واحد ، أى أن النغمة ذات التردد  $n_1$  هرتز يكون إحساسنا لها بنفس ارتفاع الصوت لنغمة  $n_2$  هرتز ، بينما تكون الشدة الصوتية المطلقة لهذه الأخيرة مساوية لنصف قيمتها تقريبا للنغمة  $n_1$ 

### : ( Vibration of strings ) المتزاز الأوتار الأوتار

عندما نثبت طرف خيط ونحرك الطرف الآخر إلى أعلى وأسفل بحركة دورية ، تتتقل موجة مستعرضة على الشد في الخيط موجة مستعرضة على الشد في الخيط وعلى كتلة وحدة الأطوال منه ، ويمكن إيجاد هذه العلاقة باستخدام التحليل بالأبعاد ، نقرض أن السرعة الموجية ٧ تعطى المعادلة

$$v = k T^{\alpha} m^{\beta}$$
 (10-28)

حيث T هو الشد في الخيط ووحداته m ,  $MLT^{-2}$  هي كتلة وحدة الأطوال ووحداتها  $\beta$  ,  $\alpha$  ,  $ML^{-1}$ 

$$[LT^{-1}] = [MLT^{-2}]^{\alpha} [ML^{-1}]^{\beta}$$
 $T, L, M$ 
 $T = [MLT^{-1}]^{\beta}$ 

 $1 = \alpha - \beta$  : L بالنسبة إلى

 $0 = \alpha + \beta$  : M بالنسبة إلى

-1 = -2 a : T بالنسبة إلى

ومن ذلك نجد أن:

$$\alpha = \frac{1}{2} \qquad \beta = -\frac{1}{2}$$

وعلى ذلك تكون سرعة الموجات على الخيط:

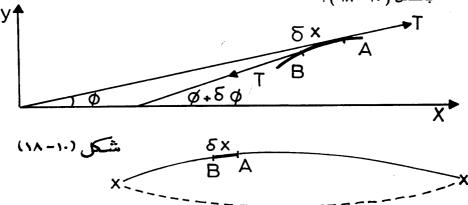
$$v = k \sqrt{\frac{T}{m}}$$

حيث k ثابت يساوى الوحدة ، حيث أمكن تحديد قيمته بواسطة التحليل الرياضى للمشكلة ، كما نبينه فيما يلى :

نفرض وترا مشدودا من نقطتين بشد قدره T ، وأن كتلة السنتيمتر من الوتر هي m وأن الوتر يهتز اهتزازا مستعرضا بسعة ذبذبة صغيرة تسمح لنا باعتبار أن الشد T يظل ثابتا .

.  $\delta x$  وايكن طوله AB . نعتبر عنصرا صغيرا من السلك

في لحظة ما من الحركة يكون ميل الماس الوتر عند النقطة A – وهو اتجاه الشد عندها – مساويا الزاوية  $\phi$  ، بينما يكون ميل الماس عند B هو B هو B ، كما مبين بالشكل B . ( A – B ) .



بتحليل القوى في الاتجاه الرأسي عموديا على الوتر نحصل على مركبة القوة المسببة للحركة . نفرض أن القوة المؤثرة على العنصر AB هي F . تكون :

$$F = T \sin (\phi + \delta \phi) - T \sin \phi$$

$$= T \sin \phi \cos \delta \phi + T \cos \phi \sin \delta \phi - T \sin \phi$$
وباعتبار سعة الذبذبة صغيرة يمكن اعتبار أن  $\delta \phi = 0$  وعلى ذلك يكون 
$$\cos \delta \phi = 1 \quad , \quad \sin \delta \phi = \delta \phi$$

$$\therefore F = T \sin \phi + T \cos \phi \delta \phi - T \sin \phi$$

$$= T \cos \phi \delta \phi$$

=  $T \delta (\sin \phi)$ 

إذا كانت عجلة الحركة هي (  $d^2y/dt^2$  ) ، وأن كتلة العنصر هي m  $\delta x$  تكون معادلة الحركة هي

$$m \delta x \left(\frac{d^2 y}{dt^2}\right) = T \delta \left(\sin \phi\right)$$

ولكن بما أن  $\phi$  صغيرة يمكن اعتبار أن  $\phi$  tan  $\phi$  ، وهذا يساوى انحناء الوتر عند هذه اللحظة من الحركة ويساوى ( dy/dx ) أى أن :

$$m \delta x \frac{d^2 y}{dt^2} = T \delta \left( \frac{dy}{dx} \right)$$
$$= T \frac{d^2 y}{dx^2} \delta x$$

وعلى ذلك تكون معادلة الحركة للوتر المشدود هي :

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{T}{m} \frac{d^2y}{dx^2} = v^2 \frac{d^2y}{dx^2}$$
 (10-29)

حيث سرعة انتشار الموجات على الوتر هي:

$$v = \sqrt{\frac{T}{m}}$$
 (10-30)

وواضح من هذه المعادلة أن السرعة ٧ لاتتوقف على سعة الحركة أو على طول الموجة ، إذ أن خاصية انتشار الموجات في الوسط تعتمد فقط على الوسط ، وليس على نوعية الأمواج المنتشرة فيه . بغرض أن تردد الموجات n وطول الموجة  $\lambda$  تكون :

$$v = n \cdot \lambda$$

وبما أن الوبّر مثبت من طرفيه ، يكون عند كل طرف عقدة . أى أن طول الوبّر / هو نصف طول موجة . وعلى ذلك يكون :

$$v = 2 l n$$

وتصير معادلة (30-10)

$$2 / n = \sqrt{\frac{T}{m}}$$

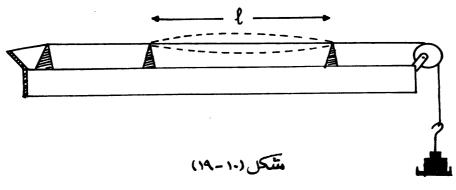
ومنها يكون تردد الوبر المشدود - بدلالة طوله والشد الواقع عليه وكنتلة وحدة أطواله هو:

$$n = \frac{1}{2\ell} \sqrt{\frac{T}{m}}$$
 (10-31)

ويعرف هذا القانون بقانون الصونومتر.

### ۱۰/۱۰ - تحقيق قانون الصونومتر عمليا ( The sonometer ):

يتركب الصونومتر من صندوق رنان مثبت عليه سلك من الصلب من أحد طرفيه ، ويمر الطرف الآخر على بكرة حرة الحركة وينتهى السلك بحامل أثقال . يتغير الشد على السلك إذا تغير الثقل المعلق في الحامل ، ( انظر شكل ١٠ – ١٩ ) .



يمكن وضع قنطرتين تحت السلك لتحديد الطول / المطلوب للتجربة . والتحقق عمليا من قانون الصونومتر تجرى ثلاث تجارب ، الأولى للتحقق من أن تردد السلك n يتناسب عكسيا مع طوله عند ثبوت الشد T.

والتجربة الثانية للتحقق من أن التردد يتناسب طرديا مع  $\sqrt{T}$  عند ثبوت الطول وكتلة وحدة الأطوال ، والتجربة الثالثة لإثبات أن التردد يتناسب مع  $1/\sqrt{m}$  وذلك باستخدام أسلاك مختلفة ، مع تثبيت الطول والشد الواقع عليها .

#### أولا: التردد والطول:

نحضر عدة شوكات رنانة معلومة التردد ...  $n_1$  ,  $n_2$  ونستخدم سلكا ثابت الشد ، ونوجد طول السلك الذي يعطى رنينا مع كل شوكة ولتكن هذه الأطوال ......  $p_1$  على الترتيب ،

بضرب التردد في الطول المناظر نجد أن حاصل الضرب مقدار ثابت دائما ، أى أن :  $n_1 \ell_1 = n_2 \ell_3 = constant$ 

وهذا يعنى أن التردد يتناسب عكسيا مع طول السلك . ويمكننا بهذه التجربة من تعيين أى تردد مجهول بمعرفة ثابت السلك .

#### ثانيا: التردد والشد:

نستخدم سلكا ثابت الشد ، ونستخدمه في تعيين تردد طول معين من سلك آخر على الصونومتر يمكن تغيير الشد الواقع عليه . وبتغيير الشد من  $T_1$  إلى  $T_2$  إلى  $T_3$  وإيجاد التردد كل مرة :  $n_3$  ,  $n_2$  ,  $n_3$  ,  $n_2$  ,  $n_3$  ) :

 $n_1 / \sqrt{T_1} = n_2 / \sqrt{T_2} = constant$ 

وهذا يثبت أن التردد يتناسب طرديا مع الجذر التربيعي للشد عند ثبوت طول السلك .

### ثالثًا : التردد وكتلة وحدة الأطوال :

نستخدم في هذه الصالة عدة أسلاك تختلف في كتلة وحدة أطوالها واتكن

 $m_1$ ,  $m_2$ , ...  $m_1$ ,  $m_2$ , ... نثبت كل سلك على الصونومتر بجوار السلك المثبت الطرفين والمستخدم لقياس التردد . ونضع في حامل الأثقال كتلة معينة لتحدث شدا واحدا على كل سلك يختبر . وناخذ طولا معينا من السلك ونوجد له تردده وليكن  $n_1$  ونكر العمل مع السلك الشانى هكذا .

وبإجراء التجربة نجد أن:

$$n_1 \cdot \sqrt{m_1} = n_2 \sqrt{m_2} = constant$$
 (10 - 32)

وهذا يثبت أن تردد طول معين من سلك تحت شد ثابت ، يتناسب عكسيا مع الجذر التربيعي لكتلة وحدة أطوال هذا السلك .

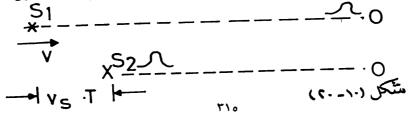
ومن التجارب الثلاث السابقة نكون قد حققنا قانون الصونومتر عمليا.

# : (Doppler\_efect ) ظاهرة دويلر

لاحظ دوبلر أن صفارة قطار يزداد ترددها المسموع كلما اقترب القطار من السامع ، بينما يقل التردد المسموع عندما يبتعد القطار ، وتحدث هذه الظاهرة دائما عندما يتحرك أي مصدر موجى صوتى أو ضوئى بالنسبة لمراقب بعيد عنه ، ويمكن أن يكون المصدر متحركا والمراقب ساكنا أو أن يكون المصدر ساكنا والمراقب متحركا ، أو أن يكون الاثنان متحركين .

أولا : نبدأ بحساب التردد الظاهرى عندما يكون مصدر الصوت متحركا تجاه المراقب . ينتقل الصوت في الوسط على شكل تضاغطات وتخلف لات متعاقبة . بين كل تضاغطين متعاقبين مسافة تساوى طول موجة  $\lambda$  .

نفرض أن المصدر كان في لحظة ما عند النقطة  $S_1$  وأنه أرسل في هذه اللحظة تضاغطات – ( انظر شكل ۱۰ – ۲۰ ) – ينتقل خلال الزمن الدوري T مسافة تساوي



طول موجة  $\lambda$  لو كان المصدر ساكنا ، ولكن نظرا لمركة المصدر فإن التضاغط التالى يصدر بعد أن يكون مصدر الصوت قد تحرك مسافة  $u_s$  حيث  $u_s$  سرعة المصدر . وبذلك يسمع المراقب عند النقطة O الصوت بطول موجى  $\lambda'$  أقل من الطول الموجى المقدر  $\lambda'$  بمقدار  $u_s$  أي أن :

$$\lambda' = \lambda - u_s T$$

وإذا كانت سرعة الصوت في الهواء c يكون التردد الحقيقي للمصدر

$$f = c/\lambda = \frac{1}{T}$$

ويكون التردد الظاهري المسموع من المراقب 'f هو :

$$f' = \frac{c}{\lambda'} = \frac{c}{\lambda - u_s T}$$

$$f = \frac{f}{(1 - u_s/c)}$$
 (10-33)

وإذا كان المصدر مبتعدا عن المراقب بسرعة  $u_s$  يسمع الصوّ بتردد أقل من الحقيقي ، حيث يكون :

$$f = \frac{f}{(1 + u_s/c)}$$
 (10-34)

ثانيا : عندما يكون المراقب متحركا بسرعة  $u_0$  بينما المصدر ساكُن ، تكون السرعة النسبية للصوت بالنسبة للمراقب المتحرك مي (  $c\pm u_0$  ) . وتكون الإشارة موجبة في حالة إذا ماكان المراقب متحركا في اتجاه المصدر ، وتكون سالبة إذا كان متحركا بعيدا عن المصدر .

ويكون بذلك التردد الظاهري المسموع هو :

$$f = \frac{c \pm u_0}{\lambda} = \frac{c \pm u_0}{c T}$$
 (10-35) 
$$\frac{\lambda}{c} = \frac{c \pm u_0}{c T}$$
 at the large of the true of true

$$\therefore f' = f(1 \pm \frac{u_0}{c})$$

ثالثًا: حالة تحرك كل من المصدر والمراقب في نفس الاتجاه.

نفرض أن سرعة المصدر  $u_{\rm S}$  وسرعة المراقب  $u_{\rm O}$  ، تكون السرعة النسبية الصوت بالنسبة للمراقب 'c حيث

$$c' = c - u_0$$

 $\lambda' = (c - u_S)/f$  ويكون طول الموجة المسموعة  $\lambda'$  هو الموجة المسموعة وعلى هذا يكون التردد الظاهري المسموع من المراقب هو:

$$f' = c'/\lambda'$$

$$= \frac{c - u_O}{(c - u_S)/f}$$

$$f' = \frac{c - u_O}{c - u_S} f$$
(10-36)

من هذه المعادلة نرى أنه إذا كانت  $u_0 = u_S$  لايحدث تغير في التردد ، ويسمع على

أما إذا كان المراقب متحركا في اتجاه المصدر، تكون السرعة النسبية للصوت يكون التردد الظاهري هو:  $c' = c + u_0$ 

$$f=rac{c+u_o}{c-u_S}$$
 f (10-37) وبالاحظ مما سبق أن حركة المراقب تؤثر فقط على السرعة الظاهرية للصوت ، أي

على 'c .

أما حركة المصدر فتؤثر فقط على طول الموجة أ $\lambda'$  الظاهرية التي تصل المراقب .

### : ( Ultra sonics ) فوق السمعيات ( TV/۱۰ فوق

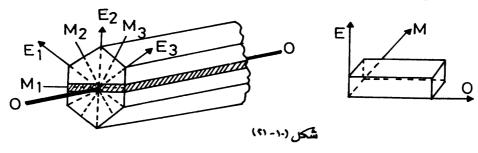
تستطيع الأذن الحساسة أن تسمع أصواتا في مدى من الترددات بين 20,000,20

هوتز ، وإذا زاد التردد عن ذلك تصبح الأمواج غير مسموعة ، ويطلق عليها لذلك الأمواج غير المسموعة أو فوق السمعيات ultrasonics وفوق الصوتيات Supersonics إذ أن الأول يرتبط بمدى سمع الإنسان للترددات ، بينما علم فوق الصوتيات يعالج تلك الأجسام التي تتحرك بسرعات أكبر من سرعة الصوت ، كالصواريخ والطائرات النفائة .

توجد طرق كثيرة للحصول على أمواج فوق سمعية من أهمها متذبذب الكوارتز ، الذى يعتمد أساسا على الظاهرة الكهرضغطية Piezo-electric الذى يتمتع بها الكوارتز . فإذا أثرنا على بلورة من الكوارتز بمجال كهربائي متردد تتغير أبعاد البلورة دوريا ، وعندما يتساوى تردد المجال الكهربائي بالتردد الطبيعي للبلورة تهتز بعنف ، ويصدر عنها أمواج فوق سمعية ذات تردد مرتفع تتوقف قيمته بطبيعة الحال على أبعاد البلورة .

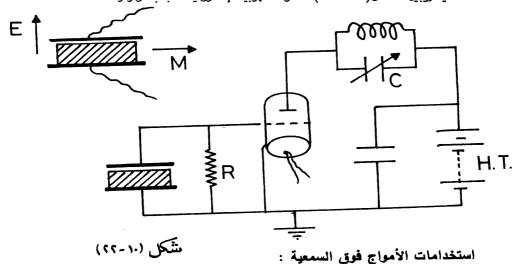
ولإعداد متذبذب الكوارتز نحضر بلورة طبيعية من الكوارتز ، وهي على شكل منشور سداسي ينتهي عند طرفيه بهرمين سداسيين .

ويعرف المصور الفسوئى Optic axis O بأنه الانجاء الموازى لمصور المنشود السداسى . كما تعرف ثلاثة محاور كهربية  $E_1$  ,  $E_2$  ,  $E_3$  electric axes بالخطوط التى تصل مركز المسدس بأركانه . ( انظر شكل 1-1) . ويوجد أيضا ثلاثة محاور ميكانيكية  $M_1$  ,  $M_2$  ,  $M_3$  هي الانجاهات العمودية على ثلاثة سطوح متعامدة من المنشور السداسي.



نقطع البلورة بحيث يكون أحرفها الثلاثة موازية للمحاور الرئيسية الثلاثة : الضوئى 0 والكهربي  ${\bf E}$  والكهربي  ${\bf E}$ 

توضع الباورة بعد قطعها بين لوحين معدنين بحيث يكون اللوحان متعامدين مع المحور الكهربى للبلورة . عند التأثير بمجال كهربائى متردد على البلورة يحدث انفعال ميكانيكى متردد في اتجاه المحور الميكانيكى ، وتهتز البلورة ويصدر عنها أمواج فوق سمعية .ويبين الشكل (١٠ – ٢٢) الدائرة الكهربية الإلكترونية لمتنبذب كوارتز .



تتعدد وتتنوع استخدامات الأمواج فوق السمعية في حياتنا العامة ، في المجالات الطبية لتشخيص بعض الأمراض وتحديد الأجسام الغريبة في جسم الإنسان . وكذلك في المجالات الصناعية ، حيث تستخدم في الكشف غير المتلف للأجهزة وأجزاء الآلات التي تم تصنيعها ، بغرض معرفة ما إذا كانت سليمة من الداخل وليس بها شقوق أو كسور ، قد تودي إلى انهيار العمل أثناء تشغيلها .

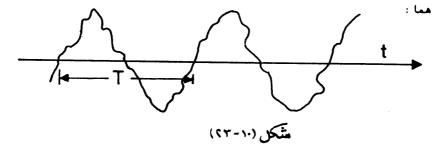
وتستخدم في عملية الكشف طريقة صدى الصوت ، وهي نفس فكرة الرادار لاكتشاف

الطائرات القادمة عن بعد بواسطة الأمواج الكهرمغناطيسية . ترسل بلورة الكوارتز دفعة من الأمواج الفوق سمعية فتنتقل في الوسط وتنعكس على أي حائل ، أو حتى عند تغير نوع الوسط الناقل لهذه الموجات . وعلى ذلك ترتد بعضها ثانية تجاه متنبذب الكوارتز ، الذي ينفعل بالموجة المنعكسة محدثا نبضة كهربية يمكن تسجيلها . وبمعرفة سرعة الموجة وزمن الذهاب والإياب يمكن تحديد مكان الانعكاس .

ويستخدم عادة جهاز كمبيوتر يقوم بإجراء مسح للوسط المراد تحديد الشوائب والأجسام الفريبة فية ، كما يقوم بإجراء الحسابات اللازمة وتسجيل النتائج لتظهر على خرائط خاصة ، يمكن للإخصائيين تحليلها واستخلاص الحقائق منها .

### الموجة الصوتية المركبة (Fourier analysis):

تنص نظریة فورییه Fourier theorem علی أن أیة دالة دوریة أحادیة القیمة یمکن تحلیلها ، إلی مجموع حدود توافقیة بسیطة تردداتها مضاعفات بسیطة لتردد تلك الدالة . شكل ( ۱۰ – ۲۲ ) ویجب توفر شرطین فی أی ذبذبة مركبة عند تطبیق نظریة فورییه علیها



١ تكون دالة الإزاحة متصلة دائما وأحادية القيمة . وهذا شرط مستوفى فى كل
 ذبذبة ميكانيكية تحدثها موجة صوتية أيا كان نوعها ، إذ أن أية ذرة فى الوسط لا
 يمكن أن يكون لها إزاحتان فى نفس اللحظة .

- ٢ - أن تكون للإزاحة قيمة محدودة دائما .

 $x = f(\omega t)$ : تكتب متسلسلة فورييه على الصورة

f حيث x الإزاحة المركبة ،  $\phi$  هي التردد الزاوى للموجة المركبة ، ويساوى  $\phi$  حيث x حيث

وتكتب الإزاحة المركبة x على صورة مجموع حدود توافقية بسيطة كما يأتى:

$$x = a_0 + a_1 \cos(\omega t + \delta_1) + a_2 \cos(2\omega t + \delta_2) + ...$$
  
+ ... +  $a_r \cos(r \omega t + \delta_r)$ 

أي أن :

$$x = a_0 + \sum_{r=1}^{\infty} a_r \cos(r \omega t + \delta_r)$$
 (10-38) حيث  $a_1$  ,  $a_2$  ,  $a_3$  , ... حيث  $a_1$  ,  $a_2$  ,  $a_3$  , ...

، مى زوايا الطور الابتدائى المناظرة على الترتيب  $\delta_1$  ,  $\delta_2$  ,  $\delta_3$  , .....

يمكن تحليل معادلة (38 - 10) إلى مجموع حدود جيب وجيب تمام كما يأتى وذلك  $B = a \sin \delta \& A = a \cos \delta$  بيضيم

 $\therefore x = A_0 + A_1 \cos \omega t + A_2 \cos 2\omega t + ... + A_r \cos r \omega t$  $+ B_1 \sin \omega t + B_2 \sin 2\omega t + ... + B_r \sin r \omega t$ (10-39)

ولتعيين قيمة ثوابت المعادلة A, B نجرى أولا تكامل المعادلة بالنسبة للزمن t وذلك على

 $T=rac{2\pi}{\omega}$  مدى ذبذبة كاملة زمنها الدورى

$$A_0 = \frac{1}{T} \int_0^T x dt$$
 (10-40)

ثم بضرب طرفى المعادلة (39 - 10) في cos r @ t وإجراء التكامل على ذبذبة كاملة

تحصيل على :

$$A_r = \frac{2}{T} \int_0^T x \cos r \, \omega t \, dt \qquad (10-41)$$

وبالمثل لإيجاد قيم  $B_r$  نضرب طرفى المعادلة (39 - 10) في  $\sin r$  شم بإجراء

التكامل لذبذبة كاملة فنحصل على :

$$B_r = \frac{2}{T} \int_0^T x \sin r \omega t dt$$
 (10-42)

وبمعرفة قيم ثوابت المعادلة (39 - 10) نكون قد حللنا المرجة الصوتية المركبة  $x=f(\omega t)$  منها هو مجموعة حدود تمثل كل منها حركة توافقية بسيطة ، تردد أي منها هو مضاعف بسيط لتردد الذبذبة الأصلية المركبة .

# أمثلة مطولة

مثال(۱۰- ۲):

موجة صوبية تمثلها المعادلة

$$y = a \sin (2000 \pi t - \frac{p x}{17})$$

أوجد التردد وزمن الذبذبة ؟

$$y = a \sin \frac{2\pi}{\lambda} (ct - x)$$

$$2000 \pi = \frac{2\pi}{\lambda} c$$

$$\frac{2\pi}{\lambda} = \frac{\pi}{17}$$
 : ایضا

 $\lambda = 34 \text{ cm}$ وبذلك يكون طول الموجة :

وتكون سرعة المنوت هي :  $c = 1000 \lambda$ 

= 34000 cm/s

= 34000 / 34=1000 Hz

 $T = \frac{1}{f} = 0.001 \text{ s}$  : الزمــن الـــدودى

مثال (۱۰- ۳):

خيط طوله 80 سم وكتلته 0.2 جم ، مثبت من أحد طرفيه في شوكة رنانة ترددها

250 ذبنبة في الثانية ، ما هو الشد الواجب على الخيط لتتكون فيه موجة موقوفة ذات أربع عروات ؟

الحسل :

$$m=\frac{0.2}{80}=\frac{1}{400}$$
 : كتلة وحدة الأطوال الخيط  $v=n$   $\lambda$  : سرعة الموجات على الخيط  $\lambda=80/2=40$  cm : مطول الموجة على الخيط  $v=250\times40$  cm  $/$  s.  $v=\sqrt{\frac{T}{m}}$ 

ومن قانون الصونومتر يكون الشد في الخيط هو:

 $T = v^2 \, . \, m = 10^8 \, / \, 400 = 250000 \, dyne$  . ويعادل ذلك ثقلا معلقا على الخيط قدره 255 جراما

#### مثسال (۱۰ - ٤):

قطاران يقتربان بعضهما مع بعض الأول يتحرك بسرعة 100 كيلو متر / ساعة ، والثانى يتحرك بسرعة 80 كيلو متر / ساعة . ويصدر الأول صفارة ترددها 500 هرتز . ماهو تردد الصفارة التى يسمعها سائق القطار الثانى ؟ وهل يتغير التردد إذا تبادل القطاران سرعتيهما ؟

#### العسل:

 $u_{\rm S}=27.8~{\rm m/s}$  :  $u_{\rm S}=27.8~{\rm m/s}$  سرعة القطار الثانى :  $u_{\rm O}=22.2$  سرعة الصوت في الهواء = 340 متر / ثانية . التردد المسموع من القطار الثانى معادلة (37-10) .

$$f' = f \frac{c + u_0}{c - u_s}$$

$$= 500 \frac{362.2}{312.2} = 580.1 \text{ Hz}$$

$$= 500 \frac{340.2}{340 - 22.2}$$

$$= 520.2 \text{ Hz}$$

#### مثسال (۱۰- ه):

فى تجربة أنبوية كندت وجد أن المسافة بين ستة عقد متتالية هى 48.6 سم ، وكان طول القضيب المثبت من منتصفه 100 سم . أوجد سرعة الصوت فى الهواء . ثم أوجد النسبة بين الحرارة النوعية للهواء تحت ضغط ثابت وحجم ثابت .

معامل يونج لرونة مادة القضيب 
$$= E$$
 داين / سم معامل يونج لرونة مادة القضيب  $\rho_{\rm red}=8.5$  جم / سم كثافة الهواء في المعدلين  $\rho_{\rm air}=0.293$  جم / لتر الحسل :

$$\lambda \text{ air} = \frac{48.6}{5} \times 2$$
 : علول الموجة في الهواء :  $\lambda = 19.44 \text{ cm}$ 

طول الموجة في مادة القضيب:

$$\lambda \text{ rod} = 200 \text{ cm}$$

$$(\text{ v air / v rod }) = (\lambda \text{ air / }\lambda \text{ rod })$$

$$\text{ v rod} = \sqrt{\frac{E}{\rho \text{ (rod )}}}$$

$$\text{ v air} = \frac{19.44}{200} \sqrt{\frac{10^{12}}{8.5}}$$

$$= 336 \text{ m/s}$$

$$v air = \sqrt{\frac{\gamma P}{\rho air}}$$

حيث P الضغط الجوى ، ρ air كثافة الهواء

$$\gamma = \frac{33600 \times 33600 \times 1.293 \times 10^{-3}}{76 \times 13.6 \times 980}$$

$$C_{p}/C_{v} = 1.38$$

مثسال (۱۰ - ٦) :

ولدان مع كل منهما مصدر للصوت تردده 1000 مرتز . إذا ظل الولد الأول ساكنا بينما تحرك الثاني مبتعدا عنه بسرعة 1.8 متر / ثانية ، فلُجد عدد الضربات في الثانية التي يسمعها كل من الولدين . علما بأن سرعة الصوت في الهواء 330 متر / ثانية ؟ العسيل :

يسمع الولد الأول مصدر الصوت الذي معه بتردد 1000 هرتز كما يسمّع أيضا مصدر الصوت الذي مع الولد الآخر بتردد قدره f' حيث

$$f' = \frac{v'}{\lambda'} = \frac{330}{(330 + 1.8)/1000}$$

وبذلك تكون عدد الضربات التي يسمعها الولد الساكن 5.42 ضربة في الثانية .

بالنسبة للولد المتحرك يسمع تردد المصدر مع الولد الساكن

$$f' = \frac{v'}{\lambda'}$$
=  $\frac{(330 - 1.8)}{(330 / 1000)} = 994.54 \text{ Hz}$ 

وبذلك تكون عدد الضربات المسموعة منه هي 5.46 ضربة في الثانية .

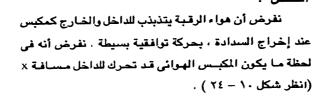
#### مثال (۱۰–۷):

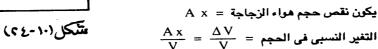
: هو المنوت n الناشئ عن السحب السريع لسدادة زجاجة حجمها  ${f V}$ 

(رنان هلمهواتز) 
$$n = \frac{c}{2\pi} \sqrt{\frac{A}{V \ell}}$$

حيث c سرعة الصنوت في الهواء

هين 0 سرعة السوادة المرادة المرادة المرادة المراجة ا





إذا كان K هو معامل المروبة الحجمي للهواء ، وبتطبيق قانون هوك تكون الزيادة في  $K. \; rac{A \; . \; x}{V} :$  الضغط نتيجة لهذا الانفعال الحجمي هي

وتكون القوة الكلية المؤثرة على المكبس الهوائي هي :

$$k \frac{A x}{V} A = \frac{K A^2 x}{V}$$

وضربنا هنا الزيادة في الضغط في مساحة المقطع A لرقبة الزجاجة  $A \rho = \Delta \Delta \rho$  کتلة الهواء في رقبة الزجاجة

حيث ρ كثافة الهواء.

$$A \rho \cdot \frac{d^2 x}{dt^2} = -\frac{KA^2}{V} x$$
 معادلة الحركة هي  $x = -\omega^2 x$  بسيطة

$$\omega^2 = \frac{KA}{V \ell \rho}$$

$$\omega = 2\pi n$$

$$\therefore n = \frac{1}{2\pi} \sqrt{\frac{KA}{V \ell \rho}}$$

: لكن سرعة الصوت في الهواء : 
$$C \, = \, \sqrt{\frac{K}{\rho}}$$

$$n = \frac{C}{2\pi} \sqrt{\frac{A}{V.\ell}}$$

# تمارين على الفصل العاشر

#### ١ - موجة صوت تقدمية تمثلها المعادلة:

 $y = 0.1 \sin(200 \pi t - 20 \pi x / 17)$ 

حيث y هي الإزاحة مقدرة بالمليمترات لنقطة تبعد x مترا عن مركز إحداثيات عند اللحظة t . أوجد : التردد ، طول الموجة ، السرعة ، معادلة موجة لها ضبعف السبعة وضعف التردد ، ولكنها تنتشر في عكس اتجاه الموجة الأولى ؟

- $y=a\sin{(\omega t-kx)}$  موجة صوتية تقدمية تنتشر في وسط في  $y=a\sin{(\omega t-kx)}$  موجة صوتية تقدمية تنتشر في وسط في الاتجاء السيني ، حيث y تبين إزاحة نقطة على بعد x عند الزمن y . أوجد سرعة الموجة وأكبر سرعة لجزيئات الوسط y علما بأن :  $a=10^{-7}~m$  الموجة وأكبر سرعة لجزيئات الوسط y=a علما بأن :  $a=6.6\times10^{-3}~s^{-1}$  ,  $a=20~m^{-1}$
- $\frac{1}{273}$  لكل درجة مئوية ، وأن سرعة الصوت  $\frac{1}{273}$  كل درجة مئوية ، وأن سرعة الصوت في في الهواء 330 متر / ثانية . أوجد تغير سرعة الصوت لكل درجة مئوية ارتفاع في درجة حرارة الهواء 230
- إذا كانت قدرة الصوت المنبعث من جهاز راديو 50 مللى واط، ثم زيدت قدرة الجهاز
   لتصبح 500 مللى واط. أوجد الشدة النسبية للصوت بالديسيبل؟
- م سيارة تتحرك عموديا في اتجاه حائط مرتفع ويخرج من السيارة صوت تردده 1000 هرتز . إذا كانت سرعة السيارة 18 متر / ثانية فأوجد تردد صدى الصوت كما يسمعه سائق السيارة ؟ (سرعة الصوت في الهواء 330م / ث) .
- به حجهار يصدر صوبًا شدته 8 ديسيبل فوق مستوى قياسى عند النقطة P ، التى تبعد 40 مترا منه . أوجد شدة الصوب على بعد 30 مترا من المجهار وكذلك شدة الصوب عند P إذا أنقصت قدرة المجهار إلى النصف P
- ٧ سلك صونومتر قطره 0.9 مم يعطى النغمة الأساسية للسلم الموسيقي ، استبدل

- بسلك آخر قطره 0.93 مم له نفس الشد كالأول ، أوجد التغير المثوى في تردد النغمة الأساسية ، وما هو التغير المثوى في الشد لكي نحتفظ بالنغمة الأساسية ؟
- ٨ سلك صنونومتر مشدود بتعليق أسطوانة معدنية في طرفه كثافتها 8000 كجم / م٣ ،
   ويعطى طول معين من السلك نغمة ترددها 256 هرتز . أرجد تردد هذا الطول عندما نغمر تماما الأسطوانة في الماء؟
- بمر تيار كهربائي متردد في سلك صونومتر طوله 76سم ومشدود بقوة 40 نيوتن.
   وضع مغناطيس حذاء الفرس وقطباه يحيطان بالسلك عند منتصفه فوجد أن السلك يهتز بشدة. أوجد تردد التيار علما بأن كثافة مادة السلك 8800 كجم / م٣ وقطر السلك 1 مم ?
- ١٠ أنبوية رئين طولها 60 سم موضوعة رأسيا ، وطرفها السفلى مغمور فى الماء . وجد أنه عندما يكون طول عمود هواء الأنبوية فوق الماء 14.8 سم ، 48 سم يحدث رئين مع شموكة رثانة ترددها 512 هرتز . أوجد أقل تردد يحدث رئيناً مع عمود هواء الأنبوية عندما تكون مفتوحة الطرفين؟
- ۱۱ سحبت بسرعة سدادة زجاجة فارغة حجمها 2.5 لتر ، أوجد تردد الصوت الناتج  $^{\circ}$  علماً بأن طول رقبة الزجاجة 2 سم وقطر الرقبة 2 سم وكثافة الهواء في المعدلين  $^{\circ}$  1.293 جم / لتر ،

 $1.41 = \gamma$  النسبة بين الحرارتين النوعيتين تحت ضغط وحجم ثابت

 $1 = 10^6 = 10$  داین / سم۲.

# الفصل الحادي عشر الضوء وطبيعته

# ١١/١-ماهية الضوء:

الضوء نوع من الطاقة كالطاقة الحرارية والكهربية . والأجسام المضيئة – كالشمس مثلا – ترسل إشعاعها لتتأثر به العين عن طريق مباشر ، أو عن طريق انعكاس تلك الأشعة على الأجسام . ويكون الضوء جزءا من الطيف الكهرمغناطيسي، ويقع في منطقة بين الأشعة فوق البنفسجية والأشعة تحت الحمراء ، كما هو مبين بالجدول رقم ( ١١ – ١ ) .

الطيف الكهرمغناطيسي وموضع الضوء فيه

طول الموجة بالإنجستروم	اسم الأشعــــة	لتــردد	IJ
هـةجاما <sup>2</sup> 10إنجستروم γ	_V	10 مرتز 10	19
1 إنجستروم		10	17
°A 10 2		10	16
	,		
°A 10 <sup>4</sup> (میکرین) مراء °A 10 <sup>6</sup>	اشعة تحت حد IR	10 10 10	13 12
10 <sup>8</sup> (سم	UHF رة	10 10 10 10 10	10
10 متر)		10 <sup>7</sup>	7
الم الم الكم) 10 <sup>13</sup> (كم) الم 10 <sup>14</sup> -	ويلة أمواج لاسلكية	10° 10 — — أمواج ط 10° ل أمواج ط	5

تنشأ الأمواج الكهرمغناطيسية عندما يثار إلكترون ذرة ما إلى مستويات طاقة أعلى، ثم بعودته إلى مستواه الأصلى تنبعث الطاقة الزائدة على شكل كمات من الطاقة أو فوتونات لتكون الطيف الكهرمغناطيسي. وتتوقف طول موجة الفوتون المنبعث من الذرة على كمية الطاقة التي يحتويها الفوتون. وتقع أمواج الضوء المنظور فيما بين أطوال الموجات 3000، وهوت يحد هذه المنطقة من الطيف المنظور الإشعاع البنفسجي، من ناحية الموجات الطويلة.

والضوء صفات عامة يمكن تلخيصها فيما يلى:

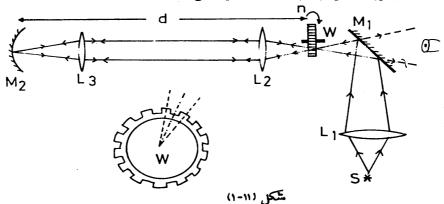
- ، متر  $10^8$  X 3 متر  $10^8$  متر  $10^8$  متر  $10^8$
- ٢ تتحرك فوتونات الضوء في خطوط مستقيمة وهي التي ستمثل بالأشعة .
- ٣ لا يحتاج الضوء لوسط ناقل له إذ يمكن للفوتونات الانتقال في الفراغ .
- ع يمكن الضوء أن ينعكس على السطوح المصقولة ، كما يمكن له أن ينكسر عند
   انتقاله من وسط إلى آخر .
- الضوء طبيعة موجية ، ولذلك يمكن له أن يتداخل كما تظهر له ظاهرتا الحيود
   والاستقطاب ، وسيتم شرح ذلك فيما بعد .
  - ٦ لا يتأثر الضوء بالمجالات الكهربية أو المغناطيسية
- بطول h عيث h تردده ، h ثابت بلانك ويرتبط التردد h بطول h موجة الفوتون h بسرعة الضوء بالعلاقة :

$$c = f \lambda \qquad (11-1)$$

#### ١١/٢-قياس سرعة الضوء:

لقد كان الاعتقاد قديما أن سرعة الضوء لا نهائية نظراً لكبرها ولعدم إمكان قياسها ، إلى أن جاء رومر عام ١٦٧٦ وأجرى أول محاولة ناجحة لقياس سرعة الضوء بطريقة فلكية ، استخدم فيها خسوف أحد أقمار كوكب المشترى . ويعد ذلك بما يقرب من مائتى عام ،

تمكن فيزو من قياس سرعة الضوء معمليا على الأرض ، دون الاستعانة بظواهر فلكية .



يتركب جهاز العجلة الدوارة لفيزد ( شكل V-V ) من مصدر قوى للضوء S تتجمع أشعته بواسطة عدسة V-V ، حيث تسقط الأشعة المجمعة على مرآة نصف مغضضة  $M_1$  تعكس الضوء ليتجمع عند نقطة I توجد في بؤرة عدسة I . يخرج الضوء بعد ذلك حرمة متوازية لينتقل مسافة I ( بضعة كيلومترات ) قبل أن يسقط على عدسة لامة أخرى I تجمع الأشعة لتسقط عموديا على مرآة مقعرة I فتنعكس الأشعة مقتفية نفس المسار . وتتجمع مرة ثانية عند النقطة I وبعدها تسقط الأشعة على المرآة نصف المغضضة I المتنفذ خلالها وتراها عين الراصد .

توضع عجلة مسننة W في وضع رأسى عند النقطة I بحيث يمكن للأشعة الضوئية المرور بين أسنانها . كما يمكن إدارة العجلة حول محورها الأفقى . عند دوران العجلة تعر أسنانه واحدة تلو الأخرى على شعاع الضوء عند I ، وتوقف مروره لحظة وجود السن في طريق الأشعة ثم تعود الأشعة للمرور عندما لا يعترض سن طريقها . وعلى ذلك يرى الراصد صورة المصدر S بشكل متقطع وليس كضوء مستمر . وتستمر رؤية المصدر طالما مر الضوء من فتحة بين سنين في الذهاب ، ليجد أيضا فتحة بين سنين في الإياب بعد انعكاسه على

.  $M_2$  المرآة

إذا زيدت السرعة الزاوية © للعجلة تدريجيا ، نصل إلى درجة تختفى عندها ، صورة المصدر تعاما بالنسبة للراصد ، وذلك عندما يقطع الضوء مسافة الذهاب بالإضافة إلى مسافة الإياب – أى ضعف المسافة d – في زمن انتقال السن التالي للفتحة التي مر منها الضوء في الذهاب ، ليقطع الضوء ويمنع وصوله للعين في رحلة العودة .

وإذا زيدت السرعة لتصبح ضعف ذلك القدر نجد أن الضوء يعود ثانية للظهور بوضوح ، إذ تحل الفتحة التالية محل الفتحة الأولى في زمن قطع الضوء مسافة 2 d .

m ولإيجاد زمن قطع الضوء لهذه المسافة نفرض أن عدد الأسنان في العجلة الدوارة m سنا ، وأن السرعة الزاوية للعجلة هي : m  $\omega = 2\pi$  n عدد دوراتها في الثانية . أي أن زمن الدورة الكاملة هو m ثانية . يوجد عدد m من الأسنان ومثله من الفتحات . أي أن عدد الأسنان والفتحات m . فإذا كان زمن الدورة m يكون زمن انتقال سن ليحل محل أن عدد الأسنان والفتحات m ويقابل هذا الزمن الانتقال من حالة الرؤية الكاملة الوضوح للمصدر إلى حالة عدم رؤيته واختفائه تماما . أما إذا اعتبرت حالة تناوب الرؤية الواضحة للمصدو ، يكون الزمن بين رؤيتين واضحتين هوضعف الزمن السابق .

استخدم فيزو عجلة ذات 720سنا ، ووجد أن أول اختفاء لصورة المصدر تحدث عندما تكون عدد دورات العجلة 12.6 دورة في الثانية . وكانت المسافة بين النقطتين  $M_2 \ \& \ I$  هي  $M_2 \ \& \ I$  مترا .

وعلى ذلك يكون زمن انتقال سن العجلة محل الفتحة التالية هو:

$$1/(2 \times 720 \times 12.6)$$

ويكون ذلك هو نقس زمن انتقال الضوء ضعف المسافة بين  ${
m M}_2$  وعلى ذلك تكون سرعة الضوء  ${
m a}$  هي المسافة على الزمن أي أن :

$$c = \frac{2d}{(1/2n \text{ m})} = 4 \text{ d n m}$$

$$= 4 \times 8633 \times 12.6 \times 720$$
(11-2)

وبعد تجربة فيزو أجريت العديد من التجارب الأكثر دقة لتعيين سرعة الضوء ، أهمها تجرية فوكو وتجربة ميكلسون .

# ١١/٣- الضوتومترية وقياس الشدة الضوئية واستضاءة السطوح:

الفوتوم ترية هو العلم الذي يبحث في شدة الضوء المنبعث من مصدر ما وشدة الاستضاءة الساقطة على مساحة معينة . وتعرف قوة إضاءة مصدر ضوء بأنها كمية الضوء الذي يسقط عموديا على وحدة المساحات موضوعة على بعد وحدة الأطوال من المصدر .وكماسبق أن ذكرنا ، فالضوء نوع من الطاقة الفوتونية يكون جزءاً من الطيف الكهرمغناطيسي ، ويتميز عن غيره من أمواج الطيف بأنه يعطى إحساسا بالرؤية عند سقوطه على عين الإنسان أو الحيوان . ولذلك يقصد بالطاقة الضوئية تلك الطاقة الموجودة في الإشعاع الكهرمغناطيسي، في المنطقة المنظورة من الطيف فقط ، ويعرف بأنه التكامل الزمنى للفيض الضوئي المنبعث من المصدر . وقد اتخذت القنديلة وحدة الطاقة الضوئية وعرف بأنه الآن فتعرف وعرف بأنه الآن فتعرف

القنديلة في النظام الدولي الوحدات بأنها الشدة الضوئية ، لمساحة قدرها  $\frac{1}{60}$  سم من

سطح جسم أسود ، درجة حرارته نقطة تجمد البلاتين المصهور تحت ضغط 101325 نيوتن على المتر المربع .

ويعرف الفيض الضوئي بأنه كمية الطاقة الضوئية المنبعثة من المصدر في الثانية الواحدة ، ووحدة الفيض الضوئي هي "لو من " ، وهو الفيض الذي ينبعث في الثانية في زاوية مجسمة مقدارها الوحدة (إستريديان) من مصدر ضوئي نقطى شدته قنديلة واحدة . وقد وجد بالتجربة أن كل 621 ليومن من الضوء الأخضر ، الذي له طول موجة 5540 انجستروم تكافئ وإطا وإحدا .

ومن التعريف السابق نجد أن القنديلة تعطى في جميع الاتجاهات فيضا ضوئيا قدره 4 ليومن . وإذا سقط الضوء على سطح فإنه يظهر مضاء وتكون شدة استضاءة السطح هي كمية الضوء الساقط عموديا على وحدة المساحة في الثانية وتقاس بوحدة تسمى " Lux " لكس وتعرف هذه الوحدة بأنها استضاءة مساحة صغيرة موضوعة على بعد . مثر واحد ، من مصدر ضوء قوته قنديلة واحدة وتساوى لومنا واحدا على المتر المربع .

تتوقف شدة الاستضاءة لسطح على بعده عن المصدر ، فكلما بعدنا عنه قلت شدة الاستضاءة . فإذا فرضنا مصدرا قوته E يبعث فيضا ضوئيا F تكون

$$E = 4 \pi F \tag{11-3}$$

وإذا تصورنا كرتين مركزهما المصدر الضوئي ونصفا قطريهما  $x_1 \ll x_2$  تكون شدة الاستضاءة على سطح الكرة الأولى

$$I_1 = \frac{4 \pi F}{4 \pi r_1^2}$$

$$I_2 = \frac{4 \pi F}{4 \pi r_2^2}$$
 وعلى الثانية

وتكون النسبة بين شدتى الاستضاءة على السطحين هي :

$$(I_1/I_2) = (r_2^2 / r_1^2)$$
 (11-4)

وهذا يدل على أن شدة استضاءة سطح ما مضاء عموديا بإضاءة منتظمة ، تتناسب عكسيا مع مربع بعد السطح عن المصدر ، وطرديا مع الشدة الضوئية له . وفي حالة سقوط الأشعة في اتجاه يميل على السطح بزاوية  $\theta$  ، تكون العلاقة بين شدة الاستضاءة للسطح I وشدة الاستضاءة — لو كان سقوط الأشعة عموديا I — هي :

$$I = I_0 \cos \theta \tag{11-5}$$

# ١١/٤- الفوتومترات:

الفوتومترات هي أجهزة يمكن استخدامها في الموازنة بين قوتي إضاءة مصدرين.

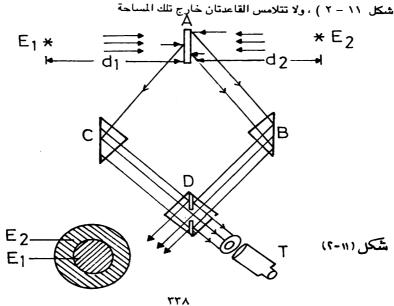
ويوجد منها أنواع كثيرة منها فوتومتر جولى ، الذى يتكون من قرصين من شمع البرافين ، كل منهما على شكل متوازى مستطيلات يفصل بينهما صفيحة من القصدير . يوضع المصدران المراد مقارنة شدتهما الضوئية على جانبى الفوتومتر ، وبتغيير بعدهما عنه حتى تصبح شدة استضاءة القرصين واحدة تكون النسبة بين قوتى المصدرين هى :

 $(E_1 / E_2) = (d_1^2 / d_2^2)$  (11-6)

حيث  $\mathbf{d}_1 & \mathbf{d}_2 & \mathbf{d}_1$  مما بعدا المصدرين عن الفوتومتر على الترتيب

ومن الفوتومترات الأكثر دقة فوتومتر ليومر بردهن ، إذ يمكن بواسطته التأكد أكثر من تساوى شدة الاستضاءة على جانبيه

يسقط الضوء من المصدرين  $E_2 \& E_1$  على حائل أبيض A ، ينعكس عليه الضوء ليسقط على منشوري C & B ، حيث ينعكس الضوء انعكاسا كليا ، حيث يمر الضوء المنعكس في مجموعة D – مكنة من منشورين متلاصقين عند منتصف قاعدتهما الكبرى – بطبقة رقيقة من مادة الكندا بلسم ، التي لها نفس معامل انكسار مادة المنشورين ، ( انظر منه علم المنتقد و ا



وبذلك ينعكس انعكاسا كليا الضوء القادم من المنشور c خارج منطقة التلامس ، فيرى الراصد الضوء المار في المنطقة الوسطى دون المنطقة الخارجية . ويحدث عكس ذلك بالنسبة للضوء القادم من المنشور B ، حيث يرى الراصد الضوء المنعكس كليا على المنطقة الخارجية ، بينما ينفذ الضوء من المنطقة الوسطى فلا يراه الراصد .

أي إن إضاءة المنطقة الوسطى في مجال الرؤية تكون مضاءة من المصدر  $E_1$  ، بينما تكون إضاءة المنطقة المحيدرين يغير تكون إضاءة المنطقة المحيدرين يغير بعدهما  $r_1 \ll r_2$  متساويا في بعدهما  $r_1 \ll r_2$  متساويا في شدة استضاعة .

وتستخدم بعد ذلك معادلة ( 6-11 ) لمقارنة الشدة الضوئية للمصدرين .

#### مثال (۱ ۱ ــ ۱):

وضع حائل صغير على بعد 60 سم من منبع ضوئى ، بحيث كانت أشعة المنبع عمودية على الحائل ، ثم أبعد الحائل حتى صار بعده عن المنبع 100 سم ، وأدير حتى صارت زاوية سقوط الأشعة عليه  $60^{\circ}$  . قارن بين شدتى استضاءة الحائل في الحالتين  $100^{\circ}$  .  $100^{$ 

$$I_1$$
 &  $I_2$ : نفرض أن شدتى الاستضاءة فى الحالتين هما  $\frac{I_1}{I_2} = \frac{(100)^2 - \cos 0}{(60)^2 - \cos 60}$ 

$$= \frac{25}{9} \times \frac{1}{0.5} = \frac{50}{9}$$

#### مثال (۱ ۱\_۲) :

مصباحان قوة أحدهما 27 قنديلة وقوة الآخر 48 قنديلة ، والبعد بينهما 84 سم . عند

أى نقطة من الخط الواصل بينهما يجب أن يوضع فوتومتر جولى لكى يضاء جانباه بشدة واحد؟

الحل:

$$(E_{1}/E_{2}) = (d_{1}^{2}/d_{2}^{2})$$

$$\frac{27}{48} = \frac{d_{1}^{2}}{d_{2}^{2}}$$

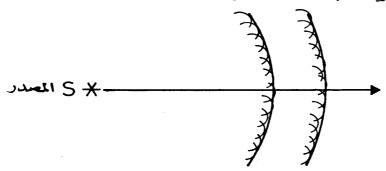
$$\frac{d_{1}}{d_{2}} = \frac{3}{4}$$

- .. بوضع الفوترمتر بحيث تكون صفيحة القصدير في نقطة تقسم البعد بين المصدرين بنسبة 3 : 4 ، ويكون الفوترمتر أقرب للمصباح الأضعف .
  - .. بعد الفوتومتر من المصباح الأقوى = 36 سم ، وبعده عن الأضعف 48 سم .

# ١١/٥- النظرية الموجبة وطبيعة الضوء:

كان المعتقد قديما أن الضوء يتكون من سيل من الجسيمات الدقيقة ، تخرج من المصدر وتسير في خطوط مستقيمة ، كما أن لها القدرة على النفاذ خلال الأجسام الشفافة والانعكاس على السطوح المصقولة . وقد أمكن بواسطة النظرية الجسيمية التي وضعها نيوتن من تفسير بعض ظواهر الضوء المعروفة ، مثل انعكاس الضوء وتساوى زاوية السقوط بزاوية الانعكاس ، كما فسرت ظاهرة الانكسار ولكنها عجزت عن تفسير ظاهرة التداخل ، التي يمكن مشاهدتها بسهولة لو أحضرنا قطعة من الورق الأسود ، وأحدثنا بها ثقبين متقاربين ، البعد بينهما صغير ثم وضعنا خلفهما مصدر ضوء ، وأمامهما على بعد يقرب من مترين حائل . فإننا نرى هدبا مضيئة ومعتمة على التعاقب .

وقد فشلت أيضا النظرية الجسيمية في تفسير حيود الضوء عن المسار في خطوط مستقيمة ، عندما تمر بأحرف مستقيمة لحاجز معتم ، وكذلك فشلت في تفسير ظاهرة استقطاب الضوء عند مروره في بعض المواد المتباورة الشفافة . وضع هيجنز النظرية الموجبة للضوء وفيها فرض أن الضوء ينتشر من المصدر على شكل أمواج ، مركزها الجسم المضىء ويختلف لون الضوء تبعا لاختلاف طول هذه الأمواج وشبه انتشار الموجات الضوئية من المصدر ، بانتشار التموجات التي تنشأ في الماء عند سقوط جسم صغير فيه . إذ تنتشر على شكل دوائر متحدة المركز يمثل كل منها صدر الموجة عند لحظة معينة . وفرض هيجنز أن كل نقطة على صدر الموجة تعمل هي الأخرى كمصدر ثانوي يرسل مويجات كرية في جميع الاتجاهات في الوسط . ويكون السطح المغلف لجميع هذه المويجات هو صدر الموجة ، ويسمى الخط العمودي على صدر الموجة بالشعاع ويعين اتجاه انتسشار الضوء . (شكل ۱۱ – ۳) ويكون صدر الموجة كريا عندما يكون المصدر نقطيا ، ويكون أسطوانيا عندما يكون



شکل (۱۱-۳)

# ١١/٦- انعكاس الأمواج المستوية على السطوح المستوية :

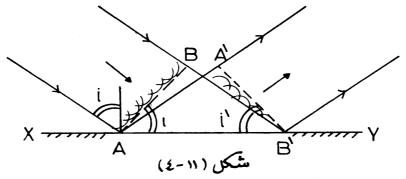
يبعث أى مصدر ضوء بعيد أمواجا كرية ذات أقطار كبيرة ، يمكن معها اعتبار أى جزء من هذه الأمواج على أنه مستوى . فالشمس مثلا ترسل أمواجا مستوية ويمثلها لذلك أشعة متوازية .

نفرض XY سطحاً مستوياً عاكساً سقطت عليه موجة مستوية AB ، بزاوية سقوط i . وتعرف زاوية السقوط في النظرية الموجبة بأنها الزاوية الواقعة بين صدر الموجة والسطح . تصل النقطة A من صدر الموجة أولا إلى السطح ، فتعمل كمصدر ضوء يرسل مويجات في الجواء `AA .

aic AY عندما تصل النقطة B من صدر الموجة الساقطة إلى السطح العاكس AY عند B تكون النقطة A قد أرسلت مويجة نصف قطرها A A ، ويصبح بذلك صدر الموجة المنعكس A B . AA` B

نفرض أن زاوية الانعكاس ، وهي الزاوية بين صدر الموجة المنعكس والسطح هي `i .
ومن هندسة الشكل (١١-٤) وبتطابق المثلثين B` A` A & A B B يمكن إثبات أن زاوية السقوط i تساوى زاوية الانعكاس `i .

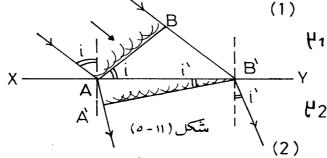
وإذا اعتبرنا الشعاع الساقط والمنعكس والعمود على السطح ، نجد أنهم جميعا في مستوى واحد عمودي على السطح العاكس



٧/١١-انكسار الأمواج المستوية على السطوح المستوية :

عندما تمر موجة ضوء مستوية من وسط إلى آخر عبر سطح مستو يحدث انكسار الضوء ، وتكون النسبة بين جيب زاوية السقوط أ وجيب زاوية الانكسار أ ثابتة للوسطين

أيا كانت زاوية السقوط وتسمى هذه النسبة بمعامـــل الانكسار النسبى للضوء مـــن الوسط الأول إلى الوسط الثانى . ولإثبــات ذلك نفرض سطحا فاصـــلا بين وسطـــين XY (شكل ۱۱ – ه) يسقط عليه موجة ضوء مستوية AB تصل النقطة A من صدر الموجة أولا إلى السطح ، فتعمل عمل مصدر ضوء ثاندى في الوسط الثاني وترسل فيه



عندما تصل النقطة B من صدر الموجة الساقط للنقطة B تكون A قد أرسلت مويجة AA. تختلف سرعة الضوء في الوسط (١) عنها في الوسط (٢) ولكن زمن قطع المسافة AA هو نفسه زمن انتقال الضوء من B إلى B وعلى ذلك تكون :

$$v_2 = \frac{AA^*}{t}$$
 &  $v_1 = \frac{BB^*}{t}$ 

حيث ٧١ & ٧٠ هما سرعتا الضوء في الوسطين (١) ، (٢) وبذلك يكون :

$$\frac{v_1}{v_2} = \frac{BB^*}{AA^*} = \mu_{1-2}$$
 (11-7)

حيث النسبة بين سرعتى الضوء في الوسطين تساوى معامل الانكسار النسبي من الأول إلى الثاني 41.2

ومن هندسة الشكل ( ١١ - ه ) نجد أن:

$$\sin i = \frac{BB^*}{AB^*}$$
,  $\sin i = \frac{AA^*}{AB^*}$ 

وعلى ذلك يكون :

$$\frac{v_1}{v_2} = \mu_{1.2} = \frac{\sin i}{\sin i}$$
 (11-8)

وإذا كان معامل الانكسار المطلق للوسط الأول هو  $\mu_1$  ، والوسط الثاني هو  $\mu_2$  يكون معامل الانكسار النسبي :

$$\mu_{1-2} = \frac{\mu_2}{\mu_1} = \frac{\sin i}{\sin i}$$
 (11-9)

وبذلك يكون

 $\mu_1$  sin  $i = \mu_2$  sin i

(11-10)

أى أن حاصل ضرب معامل الانكسار المطلق للوسط الأول في جيب زاوية السقوط، يساوى حاصل ضرب معامل الكسار الوسط الثاني في جيب زاوية الانكسار فيه . ويسمى هذا بقانون سنيل ، وهو صحيح لأي عدد من الأوساط المتتابعة المحدودة بأسطح مستوية كما في الشكل (١١-١) . ويلاحظ أن الشعاع إذا عاد إلى نفس الوسط مرة ثانية بعد عدة

# ١١/٨-انحناء الأمواج وقاعدة الإشارة:

يقاس انحناء السطح الكرى بالزوايا النصف قطرية ، وتعرف الزاوية لنصف قطرية بالزاوية المصورة بين نصفى قطرين في دائرة ، طول كل منهما الوحدة وطول القوس المحصور بينهما الوحدة . وتستخدم عادة وحدة تساوى 0.01 من الزاوية النصف قطرية

تسمى الديوبتر وهى انحناء قوس طوله 1 سم ونصف قطره متر . وتستعمل وحدة الديوبتر لتحديد انحناء الأمواج الصادرة عن مصدر ضوء أو المتجمعة ، لتكوين صورة كما تستخدم في تعريف السطوح المنحنية .

الأمواج الصنادرة من مصندر ضنوئي تكون متفرقة لأن قطرها يزداد كلما بعدنا عن المصندر وبذلك يقل انحناؤها وتكون إشارة انحناء الأمواج المتفرقة دائما سنالية .

أما الأمواج التي تتجمع لتكون صورة حقيقية للمصدر ، فتسمى أمواجا متجمعة وتكون إشارة انحنائها دائما موجبة .

ويكون انحناء الأمواج المستوية والسطوح المستوية صفرا.

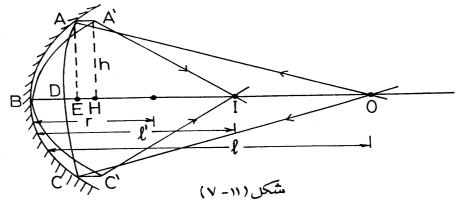
ويعرف تمايل الموجة سواء أكانت متفرقة أو متجمعة ، بأنه حاصل ضرب انحنائها في معامل انكسار الوسط الذي تسير فيه الموجة .

أما بالنسبة لإشارة السطوح عاكسة أن كاسرة ، تكون الإشارة موجبة إذا كان السطح يجمع الأشعة ، وتكون سالبة إذا كان يفرقها ؛ فالسطح المقعر العاكس يكون انحناؤه موجبا بينما يكون انحناء المرآة المحدبة سالبا .

# ١١/٩- انعكاس أمواج كرية عني سطح كري :

ABC نفرض مصدرا ضوئيا عند النقطة O التي تبعد مسافة r مترا عن مرأة مقعرة C نصف قطرها C يكون انحناء الموجة الساقطة C هو مقلوب البعد بالأمتار وإشارته سالبة C ومثل C صدر الموجة الساقطة C كما أن انحناء السطح العاكس هو مقلوب نصف القطر بالأمتار ويقدر بالديوبتر C أي أن C C وإشارته موجبة C

المنعكس هو "A'BC وتتجمع الصورة في I التي تبعد عن مركز المرأة المسافة / مترا .



من هندسة شكل ( ۱۱ – ٦ ) نجد أن :

$$AA^{\cdot} = EH = BH - BE$$

$$BD = BE - ED$$

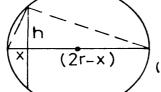
BH - BE = BE - ED

B H + ED = 2 BE

أيضا :

وبذلك يكون :

(11-11) وباستخدام النظرية الهندسية (شكل ۱۱ –  $\lambda$  )



ديث :

 $h^2 = x (2r - x)$ = 2r x - x<sup>2</sup>

وبإهمال x<sup>2</sup> لصغرها يكون :

 $h^2 = 2r x$ 

(11-12)

وبالتعويض في معادلة (11-11) باستخدام المعادلة (11-12) نحصل على :  $\frac{h^2}{2 \ \ell} + \frac{h^2}{2 \ \ell} = 2 \ \frac{h^2}{2 \ r}$ 

$$\frac{1}{c} + \frac{1}{c} = \frac{2}{r}$$

لكن انتحناء الموجة الساقطة سالب لتفرق الأشعة الصادرة من الجسم 0 أي أن :

$$L = -\frac{1}{\ell}$$

كما أن انحناء الموجة المنعكسة موجب لتجمع الأشعة لتكون الصورة عند I أي أن:

$$L^* = \frac{1}{\ell}$$

وانحناء المرآة R موجب ويساوى  $\frac{1}{r}$  ، وبذلك تكون معادلة الانعكاس على السطح الكرى

هی :

$$L' - L = 2R$$
 (11-13)

وعند سقوط موجة مستوية - أي - أشعة متوازية ، إنحناؤها صفر يكون بذلك تمايل الأشعة المنعكسة هو قوة المرآة F وبذلك يكون:

$$F = 2 R$$
 (11-14)

وتتجمع الأشعة المتوازية في بؤرة المرآة على بعد f من قطبها ، حيث f = r/2 أي أنها تتجمع في منتصف المسافة بين مركز تكور المرآة C وقطبها B . وبذلك تصبح المعادلة (11-13)

$$L + F = L$$
 (11-15)

أى أن التمايل الابتدائى + قوة المرأة = التمايل النهائي .

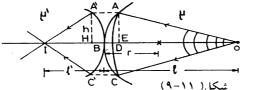
وتستخدم نفس هذه المعادلة في حالة الانعكاس على المرآة المحدية ، مع مراعاة وضبع الإشارات المناسية .

# ١١/١١ - انكسار أمواج كرية علي سطح كري :

نفرض ABC سطحا كريا نصف قطره r ، يفصل بين وسطين معاملا انكسارهما  $\mu \& \mu$  بن الترتيب . ونفرض مصدرا ضوئيا عند نقطة  $\mu \& \mu$ 

أمواجا كرية يكون صدر الموجة عند السطح ABC هو ADC ، ويكون التمايل الابتدائى الموجة الساقطة هو  $\mu$  (  $\frac{1}{2}$  )  $\mu$  عيث  $\mu$  هو بعد المصدر عن السطح ، والإشارة سالية لأن الأشعة تخرج متفرقة من المصدر .

تبدأ النقطتان A , C من صدر الموجة الساقط في الانتقال في الوسط الثاني بينما لا تزال النقطة D متجهة إلى النقطة D عند السطح . ترسل كلا من D مويجتين إلى D في الوسط الثناني في نفس الزمن الذي تصل فيه النقطة D إلى D ( شكل D ) من المنابي في نفس الزمن الذي تصل فيه النقطة D إلى D ) من المنابي في نفس الزمن الذي المنابية والمنابية و



وبذلك يكون صدر الموجة المنكسرة التي تنتقل في الوسط μ' هو A' B C' ، وتتجمع عند النقطة I التي تبعد مسافة 'لم من السطح لتكون الصورة .

التمايل النهائي للأشعة  $(\frac{1}{2})^* + L^* = \mu^*$  وإشارته موجبة إذ أن الأشعة حمعة .

إذا كانت سرعة الضوء في الوسط الأول ٧ وفي الثاني ٧ يكون:

$$\frac{v}{v'} = \frac{BD}{AA'} \tag{11-16}$$

لكن النسبة بين سرعة الضوء في الوسط الأول إلى السرعة في الوسط الثاني ، كالنسبة بين معامل انكسار الوسط الثاني إلى معامل انكسار الوسط الأول ، أي أن سرعة الضوء تتناسب عكسيا مع معامل الانكسار ، وعلى ذلك يكون :

$$\frac{BD}{AA} = \frac{\mu}{\mu}$$

ومن هندسة الشكل ( ۱۱ – ۹ ) نجد أن :

.(1-1)

$$\frac{BE - DE}{BE + BH} = \frac{\mu}{\mu}$$
 (11-17)

باستخدام النظرية الهندسية ( معادلة 11-12 )

$$\mu^{*} \left( \frac{h^{2}}{2r} + \frac{h^{2}}{2\ell^{*}} \right) = \mu \left( \frac{h^{2}}{2r} - \frac{h^{2}}{2\ell} \right)$$

$$-\frac{1}{r}(\mu' - \mu) - \frac{\mu}{\ell} = \frac{\mu'}{\ell'}$$

وبذلك تكون معادلة التمايل للأشعة مي:

$$R(\mu' - \mu) + \mu L = \mu' L'$$
 (11-18)

ويلاحظ هنا أن السطح مقعر بالنسبة لاتجاه الأشعة ، ولذلك يكون انحناؤه سالبا ، أى أن  $R=-\frac{1}{r}$  أن  $R=-\frac{1}{r}$  أن  $R=-\frac{1}{r}$  المعادلة (11-18) لإيجاد تمايل الصورة ، إذا علم تمايل الأشعة الساقطة من الجسم وانحناء السطح ومعاملا انكسار الوسطين .

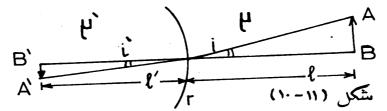
وإذا سقطت موجة مستوية تمايلها صفر على السطح ، يساوى تمايل الأشعة المنكسرة قوة السطح ويصبح :

$$F = \mu$$
 L = R ( $\mu$  -  $\mu$ )

وبذلك تكون المعادلة العامة للانكسار على السطوح المنحنية هي :

$$\mu L + F = \mu L \qquad (11-19)$$

ولإيجاد التكبير نفرض أن طول الجسم AB ، وأنه على بعد / من السطح وأن طول الصورة 'A'B ، وأنها تكونت على بعد / من السطح .



254

من هندسة الشكل ( ۱۱ – ۱۰ ) يكون :

$$\frac{\sin i}{\sin i} = \frac{\mu}{\mu}$$

- حيث  $\mu^{\lambda}$  هعاملا انكسار الوسطين الذين يفصل بينهما السطح الكاسر

$$\frac{AB}{\ell}$$
 x  $\mu = \frac{A^*B^*}{\ell}$  x  $\mu^*$ 

أي أن:

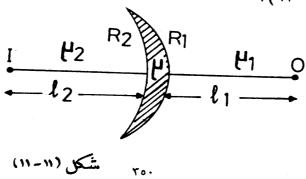
$$\frac{\mu \, L}{\mu^* \, L^*} = \frac{A^* \, B^*}{AB} = m$$
 (11-20) أي أن التكبير  $m$  - ويساوى طول الصورة مقسوما على طول الجسم – يعادل الش

بين التمايل الابتدائي للأشعة إلى التمايل النهائي لها ،

# ١١/١١ - العدسة الرقيقة :

تتكون العدسة من سطحين كريين متقاطعين ، يحدان بينهما مادة شفافة معامل انكسارها يختلف عن معاملي انكسار الرسطين على جانبيها . ، وتعتبر العدسة رقيقة إذا كانت ذات سمك صغير جدا بالنسبة إلى بعدها البؤري .

 $R_{1}$  ,  $R_{2}$  leads it is likely accordance of the state of the s ومعامل انكسار مادتها  $\mu_1$  ، وضعت بين وسطين معاملا انكساريهما  $\mu_2$  كما في الشكل ( ۱۱ – ۱۱ ) .



فإذا وضع جسم على بعد 2 مترا من سطح العدسة الأولى يكون التمايل الابتدائى في  $\mu L$  الوسط الأول هو  $\mu_1 L_1$  ، ويكون تمايل الموجة بعد تركها السطح الأول مباشرة هو  $\mu_1 L_1 + F_1 = \mu L$ 

،  $\mu_2 L_2$ تسقط الموجة بعد ذلك على السطح الثانى للعدسة فتخرج منه الأشعة بتمايل  $\mu_2 L_2$  عيث يكون التمايل النهائى من السطح الأول تمايلا ابتدائيا للسطح الثانى :

$$\mu_2 L_2 = \mu L + F_2$$
 
$$\mu_1 L_1 + (F_1 + F_2) = \mu_2 L_2$$
 وبذلك يكون : وإذا رمزنا لمجموع قوتى سطحى العدسة بالرمز  $F$  حيث :

$$F = F_1 + F_2$$
 (11-21)

تصبح المعادلة العامة للعدسات هي :

$$\mu_1 L_1 + F = \mu_2 L_2$$
 (11-22)

وإذا كانت العدسة في الهواء يكون  $\mu_1 = \mu_2 = 1$  وإذا كانت العدسة في الهواء يكون  $\mu_1 = \mu_2 = 1$  (11-23)

$$L_1 + F = L^*$$
 (11-23)  
 $F = F_1 + F_2$   
 $= R_1 (\mu - 1) + R_2 (1 - \mu)$   
 $F = (\mu - 1) (R_1 - R_2)$  (11-24)

هذا بالنسبة للعدسة الهلالية الشكل كما في الشكل ( ١١ – ١١). أما إذا كانت العدسة محدبة الوجهين مثلا ، فتتبع قاعدة الإشارة بالنسبة لكل سطح على حدة ، فانحناء السطح يكون موجبا إذا كان السطح محدبا بالنسبة لاتجاه الأشعة ويكون سالبا إذا كان مقعرا بالنسبة لاتجاه الأشعة الكدبة الوجهين بالنسبة لاتجاه الأشعة . وعلى ذلك يكون انحناء السطح الثاني للعدسة المحدبة الوجهين سالبا ، وتصبح قوة العدسة الرقيقة محدبة الوجهين هي :

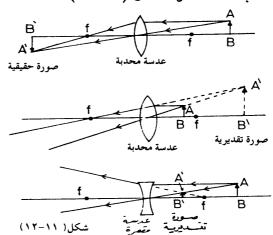
$$F = (\mu - 1)(R_1 + R_2)$$
 (11-25)

### ١١/١١- الصورة المكونة بالعدسات :

عند تعيين موضع صورة حادثة من عدسة ينتفع بقاعدتين مهمتين هما:

أولا : الشيعاع الساقط على عدسة في اتجاه يوازي منصورها الأصلى يمر ببؤرتها الأصلية بعد خروجه من العدسة .

ثانيا: الشعاع الساقط على العدسة ويمر بمركزها البصرى ينفذ منها دون أن يغير اتجاهه . انظر الشكل (١١ - ١٢) .



إذا كانت العدسة محدبة ، ووضع الجسم على بعد منها أقل من بعدها البؤرى ، تتكون صورة تقديرية معتدلة مكبرة .

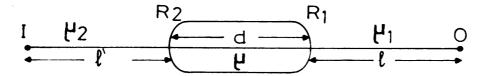
وإذا كان الجسم على بعد أكبر من البعد البؤرى للعدسة تكونت صورة حقيقية مقلوبة ، فإذا كان البعد أقل من ضبعف البعد البؤرى كانت الصورة مكبرة ، وإذا كان هذا البعد أكبر من ضبعف البعد البؤرى كانت الصورة مصبغرة . وبدهى أنه إذا كان الجسم على بعد لا نهائى من العدسة ، تكونت صورة صغيرة جدا على شكل نقطة موضعها بؤرة العدسة ، أما

إذا كانت العدسة مقعرة تكون صورة الجسم الموضوع أمامها تقديرية في جميع الحالات .

# ١٢/١١ - العدسة السميكة :

تختلف العدسة السميكة عن العدسة الرقيقة في أن البعد بين سطحيها كبير ، بالنسبة لبعد الجسم وبعد الصورة ولذلك لا يمكن إهماله . ويعامل عندئذ كل سطح على حدة . ويعتبر التمايل النهائي للأشعة بعد مرورها من السطح الأول تمايلا ابتدائيا ، بالنسبة للسطح الثاني بعد أن ندخل في الاعتبار سمك العدسة ، أي المسافة بين سطحيها .

d مما انحناء سطحى العدسة ، وأن المسافة بينهما هي d مما انحناء سطحى العدسة ومعامل انكسار مادة العدسة μ . ونفرض أن السطح الأول يلامس وسطا معامل انكساره ، وأن السطح الثاني يلامس وسطا آخر معامل انكساره  $\mu_2$  ( شكل ۱۱ – ۱۳ ) .  $\mu_1$ 



تكون قوة السطح الأول F<sub>1</sub> هي:

$$F_1 = R_1 \quad (\mu - \mu_1)$$

$$F_{2} = R_{2} \, (\mu_{2} - \mu) :$$
 هي  $F_{2} \,$  هي الثاني وتكون قوة السطح الثاني

إذا وضع جسم في الوسط الأول على بعد / من السطح  $R_1$  ، يكون تمايل الأشعة  $\mathbf{F}_{11}$  السطح وبإضافة قوة السطح السطح وبإضافة قوة السطح السطح الساقطة السطح السطح السطح السطح المسطح يكون التمايل النهائي للأشعة بعد مرورها من السطح الأول هو:

$$\mu L_1 = \mu_1 L + F_1 \tag{11-26}$$

ونظراً لأن سمك العدسة كبير ويؤثر في بعد الصورة على السطح الثاني ، لذلك يجب

طرح المسافة الهوائية المكافئة لسمك العدسة وتساوى المسافة بالأمتار بين السطحين مقسومة على معامل انكسار مادة العدسة .

$$\frac{\ell_1}{\mu} = (1/\mu L_1)$$
: بعد الصورة على السطح الأول يساوى  $\frac{\ell_2}{\mu} = (\frac{\ell_1}{\mu} - \frac{d}{\mu})$ : يكون بعد الصورة عن السطح الثانى هو

حيث  $\ell_2=\ell_1$  وتعتبر هذه الصورة جسما بالنسبة للسطح الثانى للعدسة يبعد مسافة  $\ell_2$  عن هذا السطح ويكون بذلك التمايل الابتدائى بالنسبة للسطح الثانى للعدسة هو  $\ell_2$  عيث هذا التمايل نحصل على  $\ell_2=\frac{1}{\ell_2}$  عيث للاثناء بعد خروجها من السطح الثانى ، أى أن :

$$\mu_2 L' = \mu L_2 + F_2$$
 (11-27)

ومنه یکون بعد الصورة فی الوسط  $\mu_2$  هو  $\ell$  ، حیث  $\frac{1}{L}$  و یکون حساب قوة التکبیر بضرب قوتی تکبیر السطحین ، أی أن قوة تکبیر الغدسة السمیکة m هی :

$$m = \frac{\mu_1 L}{\mu L_1} \times \frac{\mu L_2}{\mu_2 L}$$
 (11-28)

# ١١/١١ مجموعة عدسات رقيقة تفصلها مسافات:

عند اعتبار مجموعة من العدسات الرقيقة تفصل بينها مسافات ، يطبق على كل عدسة ما سبق تطبيقه بالنسبة للسطح في العدسة السميكة ، مع استبدال قوة السطح بقوة العدسة الرقيقة ، واستبدال المسافة بين السطبحين بالمسافة بسين العدستين . ويكون التكبير الكلي  $m_1$  ,  $m_2$  .... التكبير الكلي  $m_1$  ,  $m_2$  .... أي أن :

$$m = m_1 \times m_2 \times m_3 \times \dots$$

 $= \Pi(m) \tag{11-29}$ 

مثال (۱۱ – ۳):

عدستان محدبتان وضعتا متوازيتين ومحوراهما الأصليان على مستقيم واحد . فإذا كانت المسافة بينهما 10 سم ووضع جسم طوله 2 سم على بعد 15 سم من العدسة الأولى وعلى الجانب الآخر . ففى أى مكان تتكون الصورة وما طولها ونوعها بفرض أن البعد البؤرى لكل من العدستين 20 سم

الحل:

L + F = L: باعتبار العدسة الأولى : باعتبار العدسة الأولى : باعتبار العدسة الأولى :  $\frac{100}{15} + \frac{100}{20} = L$  i = -60 cm .

أى أن الصورة تقديرية معتدلة تظهر فى نفس الجانب الموجود به الجسم ، ويكرن  $m_1=\frac{L}{L^2}=-\frac{100}{15}$  x  $-\frac{60}{100}=+4$  تكبير العدسة الأولى هو :

أى أن طول الصورة الناتجة عن العدسة الأولى يكون 8 سم .

ثانيا: باعتبار هذه الصورة جسما بالنسبة للعدسة الثانية ، يكون على بعد قدره 70سم وذلك بعد إضافة 10سم هي المسافة بين العدستين.

وبتطبيق القانون مرة ثانية على العدسة الثانية يكون :

$$-\frac{100}{70} + \frac{100}{25} = L_1$$

$$\ell_1 = 28 \text{ cm}$$

أى أن الصورة تظهر حقيقية على بعد 28 سم من العدسة الثانية ، وفي الجهة الأخرى منها ، ويكون التكبير للعدسة الثانية هو  $\frac{2}{5}$  = -

مسم 
$$3.2 = \frac{2}{5} \times 8$$
 سم أن الصورة النهائية تكون مقلوبة وطولها

#### مثال(۱۱-٤):

عدسة محدبة الوجهين نصف قطر كل من سطحيها 20سم ، وضعت ملامسة لسطح ماء في إناء . فإذا وضع جسم على بعد 100سم من العدسة خارج الإناء أوجد موضع الصورة ، علماً بأن معامل انكسار مادة العدسة 1.5 ومعامل انكسار الماء 1.3 ،

### الحل:

$$F=\frac{100}{20}~(1.5-1)~-~\frac{100}{20}~(1.3-1.5)$$
  $=~3.5~\Delta$   $\mu L+F=\mu^*L^*$  بتطبيق القانون العام للعدسات  $=~1.3~L^*$   $=~5.2~cm$ 

#### مثال(۱۱-٥):

وضع جسم على بعد 10سم من السطح المستوى لنصف كرة من زجاج معامل انكساره 1.5. فإذا كان نصف قطر الكرة 3 سم فأنجد موضع الصورة وخواصها ، الحل:

$$\mu L + F = \mu`L`$$
 معادلة السطح الأول -  $10 + 0 = \mu`L`$  -  $10 cm = 10 cm$  بعد الصورة عن السطح الأول =  $-10 cm = 10 cm$  بعد الصورة عن السطح الثانى =  $-10 cm = 10 cm$ 

معادلة السطح الثاني :

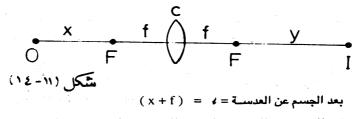
$$-\frac{100}{12} - \frac{100}{3} \quad (1 - 1.5) = \frac{100}{12}$$

أى أن الصورة تتكون على بعد 12 سم من العدسة ويكون تكبيرها 1- ، أى أنها حقيقية مقلوبة وحجمها يساوى حجم الجسم.

# ١١/٥١- النقطتان المترافقتان - علاقة نيوتن :

اعتبر جسما في نقطة 0 أمام عدسة C ، وتكونت له صورة عند النقطة I ، ونظرا لأن الضوء يسير في نفس مساره إذا عكس اتجاهه ، لذلك إذا وضعنا الجسم مكان الصورة تكونت صورة مكان الجسم ، أي أن النقطتين 0 & 1 نقطتان تبادليتان ويطلق عليهما النقط المترافقة .

أوجد نيوتن علاقة تربط بين البعد البؤرى للعدسة f ، وبين بعد الجسم والصورة عن كل من البؤرتين القريبتين منها ( x , y ) على الترتيب . كما هو مبين بالشكل ( ١١ – ١٤ ) ...



 $(x+f) = \delta = 1$ بعد الجسم عن العدسة

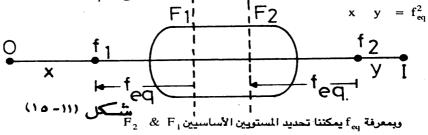
 $(y+f) = a^2 = 1$ بعد الصورة عن العدسة

$$\frac{1}{x+f} + \frac{1}{f} = \frac{1}{y+f}$$

$$f(x+y+2f) = (x+f)(y+f)$$

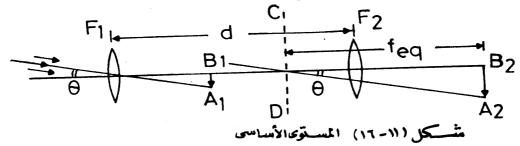
 $f^2 = x y$  (11-30)

وهذه العلاقة تدل على أن الجسم إذا اقترب من البؤرة تبتعد الصورة المناظرة . وأهمية هذه العلاقة تكمن في أنها تستخدم لتعيين القوة المكافئة ، لمجموعة من عدسات أو العدسة السميكة ، وكذلك لتحديد المستويات الأساسية لها . فإذا فرضنا أن  $f_1 \ \& f_2$  هما البؤرتان السطحيتان لمجموعة أو لعدسة سميكة ( شكل 10 - 10 ) وأن بعدى الجسم والصورة عن تلك البؤرتين على الترتيب هما  $f_1 \ X$  ,  $f_2 \ D$  ويعطى بالمعادلة البؤرتين على الترتيب هما  $f_1 \ X$  ,  $f_2 \ D$ 



# ١١/١٦-القوة المكافئة لعدستين تفصل بينهما مسافة :

لإيجاد القوة المكافئة لعدستين  $F_1$  ,  $F_2$  ، تفصلهما مسافة d نفرض أشعة متوازية ساقطة على العدسة الأولى بزاوية  $\theta$  مع المحور ، شكل ( ۱۱ – ۱۱ ) .



تتكون صورة [B] A عن العدسة الأولى ، ويكون موضعها في المستوى البؤري لهذه

العدسة . نفرض أن CD هو المسترى الأساسى للمجموعة ، بالنسبة للضوء الساقط عليها من اتجاء العدسة الأولى  ${\rm F}_1$  ، وأن المسترى البؤرى للمجموعة عند  ${\rm A}_2$  B .

إذا سقطت الأشعة على العدسة المكافئة  $F_{\rm eq}$  مائلة بنفس الزاوية  $\theta$  تتكون الصورة  $A_2B_2$  عند المستوى البؤرى ، وتكون المسافة بين المستوى البؤرى والمستوى الأساسى للبعد البؤرى المكافئ  $F_{\rm eq}$  .

من هندسة الشكل (١١ - ١٦)

$$\tan \ \theta \ = \ \frac{A_1B_2}{f_1} \ = \ \frac{A_2B_2}{f_{eq}}$$
 
$$F_{eq} \ = \ F_1 \ \frac{1}{(A_2B_2/A_1B_1)} \ = \ \frac{F_1}{m_2} \ \qquad (11-31)$$
 
$$. \ \Delta \ m_2 \ = \ \frac{A_2B_2}{A_1B_1} \ \qquad \Delta \$$

ولإيجاد قوة تكبير العدسة الثانية نطبق قانون العدسات باعتبار أشعسة متوازيسة ساقطة على العدسة  $F_1$  .

$$o + F_1 = L_1$$

بعد الصورة عن العدسة الأولى هو  $\frac{1}{F_1}$  ، ولكن المسافة بين العدستين d يكون بعد  $\frac{1}{F_1}$  - d يكون بعد الصورة عن العدسة الثانية هو  $\frac{1}{F_1}$  - d

ويكون التمايل الابتدائى بالنسبة للعدسة الثانية هو:  $\frac{F_1}{1-dF_1}$  ويكون التمايل

النهائي للصورة المكونة عن العدسة الثانية هو :

$$F_2 + \frac{F_1}{1 - dF_1} = L^2$$

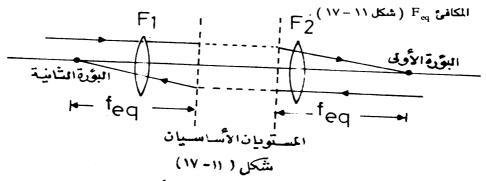
وبذلك يكون بعد الصورة النهائية عن العدسة الثانية هو:

$$\hat{\epsilon} = \frac{1 - dF_1}{F_1 + F_2 - dF_1 F_2}$$

$$m_2 = \frac{F_1}{F_1 + F_2 - dF_1F_2} = \frac{F_1}{F_1 + F_2 - dF_1F_2}$$
 (11-32)  $m_2 = \frac{F_1}{F_1 + F_2 - dF_1F_2}$  (11-32)  $m_3 = \frac{F_1}{F_1 + F_2 - dF_1F_2}$  (11-32)

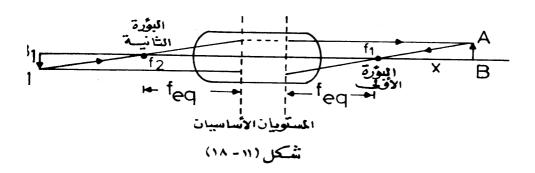
# ۱۱/۱۱-تعیین المستویین الأساسیین لمجموعة عدسات أو لعدسة سمیکة :

عند سيقوط أشبعة متوازية على العدسية الأولى  $F_1$ ، تتبجيم في البيورة الأولى للمجموعة ، وتبعد عن العدسية الثانية  $F_2$  بمسافة تسمى البعد البؤري السطحى . يكون موضيع المستوى الأساسي الأول عند نقطة تبعد عن هذه البؤرة الأولى مسافة البعد البؤري



وبالمثل يمكن إيجاد موضع المستوى الأساسى الثانى إذا أسقطنا الأشعة المتوازية على العدسة الثانية  $F_2$  وأوجدنا البؤرة تجاه العدسة  $F_1$  . يكون البعد بينها وهذه العدسة هو البعد البؤرى السطعى الثانى . ويكون موضع المستوى الأساسى الثانى، عند نقطة تبعد عن هذه البؤرة الثانية مسافة البعد البؤرى المكافئ  $F_{\rm eq}$  .

وبالنسبة العدسة السميكة نجرى نفس خطوات العمل ، انحصل على المستويين الأساسيين بعد أن نكون قد حددنا البؤرتين على جانبى العدسة ، وكذلك قيمة البعد البؤرى المكافئ  $f_{eq} = x \ y$  , x هما على الترتيب بعد الجسم عن البؤرة الأولى ، وبعد الصورة عن البؤرة الثانية ( انظر شكل x - x ) .



#### تمارين على الفصل الحادي عشر

- إذا علم أن العجلة المسننة في تجربة فيزو لقياس سرعة الضوء تدور بسرعة 7 دورات في الثانية ، وأنها تحتوى 720سنا ، فأوجد سرعة الضوء ، علما بأن المسافة التي يقطعها الضوء ذهابا وإيابا15000مترا ؟
- Y = 1 وهجد عدد الدورات في الثانية للعجلة المسننة في تجربة فيزو لكي يختفى الضوء أول مرة ، علما بأن عدد الأسنان 720 والمسافة بين العجلة والعاكس 8633 مترا 9
- ٣ باستخدام طريقة فيزو لإيجاد سرعة الضوء ، وجد أن الصورة تبدأ في الاختفاء عندما
   تكون السرعة الزاوية للعجلة 60 زاوية نصف قطرية في الثانية . فإذا كان عدد أسنان
   العجلة 800 والمسافة التي يقطعها الضوء 20 كيلو مترا ، فاحسب سرعة الضوء ؟
- غ وضع مصدر ضوء قوته 100 قنديلة على بعد 25 سم ، من أحد وجهى فوتومتر جولى ،
   ووضع على الجانب الأخر وعلى بعد 10 سم من الفوتومتر مصدر قوته 33 قنديلة .
   أوجد أين وكيف توضع مرآة مستوية حتى تتساوى شدة الاستضاءة على جانبى
   الفوتومتر ؟ علما بأن المرآة تعكس فقط% 75من الضوء الساقط عليها ؟
- معنباح على ارتفاع 50 سم من مركز منضدة مستديرة قطرها 100 سم . قارن
   بين شدة استضاءة المنضدة عند مركزها وعند حافتها ؟
- ٣ -- وضع مصباح على بعد 80 سم من حائل أبيض رأسى ، ثم وضع بينهما وعلى بعد 30 سم من المصباح لوح رأسى من زجاج مخشن . فإذا كان ذلك الزجاج يحجب 60% مما يسقط عليه من الضوء ، فقارن بين شدة استضاءة الحائل أولا وأخيرا ؟
- V مصدران للضوء A & A وضع أولهما على بعد 10 سم من فوتومتر جولى ، والثانى على بعد 80 سم 80 فصارت الاستضاءة واحدة على الجانبين . أوجد النسبة بين قوتى المصباحين . وإذا وضع بين المصدر والفوتومتر لوح الزجاج ، يلزم إزاحة هذا المصدر مسافة 10 سم على المستقيم الواصل بعين المصباحين ، لكى تتساوى شدة

- الاستضاءة في الجانبين . احسب النسبة المثوية لما يمتصه أوح الزجاج من الضوء الساقط عليه ؟
- ٨ عدسة محدبة الوجهين معامل انكسار مادتها 1.44، فإذا كان نصف قطر أحد
   سطحيها الملامس للهواء 1.2 سم ، ونصف قطر السطح الآخر الآخر 1 سم ويلامس
   وسطا معامل انكساره 1.34 ، فأرجد بعد الصورة لجسم في ما لا نهاية ؟
- ٩ أوجد البعد البؤرى لعدسة مقعرة الوجهين نصفا قطرى سطحيها 25 سم ، 50 سم ،
   علماً بأن معامل انكسار مادتها 1.5 ؟
- ١ أوجد البعد البؤري لعدسة محدبة مسترية نصف قطر سطحها المحدب50 سم ،
   بفرض أن معامل انكسار الضوء في مادتها 1.6 ؟
- ١١ عدسة سميكة محدية الوجهين نصف قطر كل من سطحيها 10 سم والمسافة بينهما
   15 سم ، وضع جسم على مسافة 30 سم من أحد السطحين ، أوجد موضع الصورة وضاعها ( معامل انكسار العدسة 1.5 ) ؟
- ١٢ عدسة زجاجية لامة بعدها البؤرى 200سم في الماء . ما هو البعد البؤرى لعدسة هوائية ، لها نفس الشكل والأبعاد كالعدسة السابقة مغمورة في الماء؟ (معامل انكسار الزجاج 1.55 والماء 1.53) ؟
- ١٣ كرة زجاجية نصف قطرها 15 سم ، بها فقاعة هوائية على يعد 5 سم من السطح ، فإذا كان معامل انكسار الزجاج 1.5 فأنجد البعد الظاهرى للفقاعة ، عند النظر إليها من نقطة على السطح قريبة من الفقاعة . وماذا يكون البعد إذا نظر إليها من الجهة الأخرى ؟ .
- ، مدسة من الزجاج (  $\mu=1.5$  ) أحد سطحيها مقعر نصف قطر تكوره 30 سم  $\mu=1.5$  ، والآخر محدب نصف قطره تكوره 25 سم ، أوجد بعدها البؤري  $\mu=1.5$
- ٥١ الصنقت قطعة من الورق على سطح كرة زجاجية نصف قطرها 5 سم ، ثم نظر إلى
   الورقة من الجهة الأخرى المقابلة . أوجد موضع الصورة ، وأوجد أيضا موضع

- الصورة المكونة إذا كان الجسم في مالا نهاية ؟
- ١٦ عدسة محدبة بعدها البؤرى 30سم، موضوعة على بعدد 20 سم من أخرى مقعرة بعدها البؤرى 5 سم ، وضع جسم على بعد 6 متر أمام المجموعة جهة العدسة المحدبة . أوجد موضع الصورة والتكبير ؟
- ۱۷ وضع جسم على بعد 24 سم من عدسة رقيقة بعدها البؤرى 20 سم ، وكان خلف العدسة وعلى بعد منها عدسة مفرقة بعدها البؤرى 50 سم ، فتكونت الجسم صورة حقيقية على بعد منها عدسة من العدسة المفرقة ، أوجد المسافة بين العدستين وكذلك تكبير الصورة ؟
- \\ وضعت عدسة محدبة الوجهين على مرآة مستوية ، فوجد أنه بوضع سهم على بعدد 14 سم منها تنطبق صورة السهم عليه . وعندما وضعت بضسع قطرات من الماء (معامل انكساره 1.33) بين العدسة والمرآة ، انطبقت الصورة على الجسم على بعد 17.2 سم عندما كان سطح العدسة الأولى ملاصقا للماء ، وعلى بعد 26.2 سم عندما كان سطح العدسة الثاني ملاصقا للماء . أوجد نصفي قطر انحناء سطحي العدسة ، وكذلك معامل انكسار مادتها ؟
- ١٩ وضعت عدسة على مرأة مستوية بحيث يكون سطحها المحدب ملامساً للمرأة ، بينما يكون سطحها الآخر المستوى إلى أعلى . ووجد أنه بوضع جسم على بعد 20 سم منها تنطبق صورة الجسم عليه . وعند وضع سائل بين العدسة والمرأة يلزم إبعاد الجسم عن موضعه الأول مسافة 80 سم ، لترى صورة الجسم منطبقة عليه . أوجد معامل انكسار السائل ؟
- . بنصف قطرى سطحى عدسة رقيقة معامل انكسارها 1.5 هما 10 سم ، 20 سم  $\sim 7$  ماذا تكون قسوة العدسية أولا في الهبواء ، ثم إذا غسميرت في سيائل معامل انكسساره  $\sim 1\frac{1}{3}$

بينهما  $F_2$  ,  $F_1$  يفصل بينهما  $F_{\rm eq}$  لجموعة مكونة من عدستين  $F_2$  ,  $F_3$  يفصل بينهما مسافة  $E_3$  مسافة  $E_4$  مسافة  $E_4$  مسافة  $E_4$  مسافة  $E_4$  مسافة  $E_5$  مسافة  $E_5$  مسافة  $E_5$  مسافة  $E_7$  مسافة من عدم مسافق من عدم مسافة من عدم مسافق مسافق من عدم مسافق من عدم مسافق مس

 $F_{wq} = F_1 + F_2 - dF_1 F_2$ 

- ٢٢ البعدان البؤريان السطحيان لمجموعة ضوئية 12 سم ، 15 سم وقوتها المكافئة
   5 ديوبتر . وضع جسم على بعد 2 سم من السطح الأول . أوجد موضع الصورة
   بالنسبة السطح الثانى ؟
- ٢٣ كرة زجاجية نصف قطرها r ومعامل انكسارها μ . أوجد قوة العدسة المكافئة لها ،
   وأوجد موضع هذه العدسة بالنسبة لمركز الكرة φ
- $\frac{d\left(\mu-1\right)}{\mu}$  ،  $\frac{d\left(\mu-1\right)}{\mu}$  ،

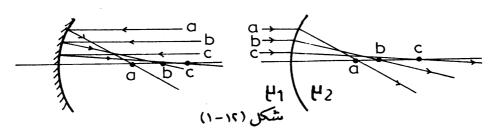
حيث d سم العدسة ، µ معامل انكسارها ؟

٢٥ - يبعد جسم وصورته الحقيقية مسافة 20 سم ، 5 سم من البؤرتين المناظرتين لعدسة محدبة الرجهين . أوجد البعد البؤرى للعدسة ونصف قطر تكور سطحيها المتماثلين إذا
 علم أن معامل انكسار مادة العدسة 1.5 ?

# الفصل الثاني عشر الزيغ في العدسات وعيوب الإبصار

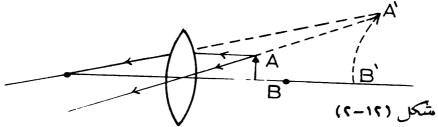
## ١٢/١-الزيغ الكري:

عندما تسقط أشعة ضوئية متوازية على سطح كرى عاكس – أو سطح كرى كاسر يفصل بين وسطين شفافين مختلفين – نجد أن الأشعة بعد انعكاسها او انكسارها لاتتجمع في نقطة واحدة ؛ وذلك لأن زوايا السقوط تزداد كلما بعد الشعاع الساقط عن المحود وتبعا لذلك تزداد زوايا الانعكاس أو الانكسار ؛ ولذلك تقطع الأشعة المنعكسة أو المنكسرة المحود الأساسي في نقط مختلفة ، كما مبين في الشكل (١٢ – ١) . وتزداد هذه الظاهرة وضوحا كلما زادت مساحة السطح وكلما ازداد انحناؤه . وإذا رسمنا منحنيا يمس الأشعة المنعكسة أو المنكسرة نتج مايسمي بمنحني الكي ، على شكل سيكلويد نابه عند البؤرة الفعلية ، وهي التي تتجمع عندها الأشعة المحورية .

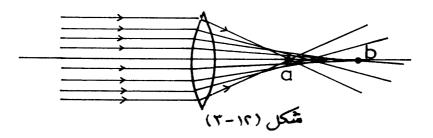


ولتوضيح الزيغ الكرى في العدسات نفرض جسما AB موضوعا أمام عدسة لأمة ، كما في الشكل ( ١٢ - ٢ ). إذا كان الجسم على بعد أقل من البعد البؤرى للعدسة تكونت له صورة تقديرية `A`B . ويلاحظ أننا إذا اعتبرنا الأشعة الهامشية والأشعة المحورية الصادرة عن الجسم ، نجد أن الصورة الحادثة تظهر مشوهة ، بسبب عدم وجود بؤرة واحدة

للعدسة بالنسبة لهذه الأشعة أو تلك . ويُظهر التشويه الصورة ، وهي لاتحمل الأبعاد النسبية للجسم ، ويدهي أن التشويه يقل جدا في الصورة ، إذا ما استخدم فقط الجزء المركزي من العدسة كما نفعل في آلات التصوير .



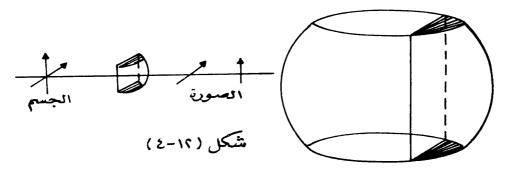
وتسمى المسافة ab الزيغ الكرى الطولى .



## ٢/١٢ - الاستجمية :

عندما ينظر إلى جسم نقطى موضوع أمام عدسة كرية - بحيث يكون موضعه بعيدا عن محور العدسة - تعانى صورته الناتجة بالانكسار خلال العدسة من ظاهرة الاستجمية ، فتظهر الصورة على شكل خطين غير منطبقين . ويرجع حدوث هذا الزيغ إلى أن العدسة ليست متماثلة تماما بالنسبة لأى جسم غير منطبق على محورها . وعند وضع حاجز عمودى على محور العدسة لاستقبال الصورة تظهر الصورة على شكل قطع ناقص تختلف شدة استضاعته من نقطة إلى أخرى . وتكون الصورة على هيئة دائرة منتظمة الإخماءة عند نقطة بين الخطين غير المنطبقين تسمى بدائرة الوضوح أو بدائرة أقل زيغ .

وتحدث أيضا ظاهرة الزيغ الاستجمى ، عندما يختلف انحناء سطح العدسة فى اتجاهين مختلفين ، ويظهر ذلك كثيرا فى عدسة العين . وينشأ عن هذا الاختلاف فى الانحناء ، أن يتكون للجسم النقطى صورتان خطيتان متعامدتان على بعدين مختلفين من العدسة . ويبين الشكل ( ١٢ – ٤ )عدسة برميلية الشكل يختلف انحناء سطحها فى الاتجاه الأفقى عنه فى الاتجاه الرأسى .



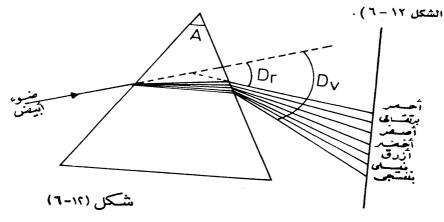
ولذلك تظهر صورة خطين متعامدين أمام العدسة ، على شكل خطين منفصلين على بعدين مختلفين منها .

# ٣/١٢ – الزيغ اللوني في العدسات :

تعتبر العدسة مجموعة كبيرة من المناشير موضوعة فوق بعضها البعض ، كما فى الشكل ( ١٢ – ٥ ) وتزداد زوايا رأس هذه المناشير تدريجيا كلما بعدنا عن مركز العدسة واقتربنا من حافتها . ومن المعروف بأن شعاع الضوء الأبيض – عند مروره بمنشور زجاجى – يتفرق إلى ألوان الطيف المختلفة ،

وتنحرف جميع الألوان عن اتجاه الشعاع الأبيض ، في اتجاه قاعدة المنشور تبعا لقوانين الانكسار ولكن يختلف مقدار هذا الانحراف تبعا لنوع الضوء . ويكون أقل انحراف للون الأحمر وأكبر انحراف للون البنفسجي ، وبين هاتين النهايتين يقع انحراف باقى ألوان الطيف وهي على الترتيب : اللون البرتقالي والأصفر والأخضر والأزرق والنيلي . ( انظر

شکل(۱۲-۵)



ويستدل من ذلك أن معامل انكسار أي وسط يتوقف على نوع الضوء . ويسمى تحلل الضوء الأبيض إلى ألوان الطيف ، بسبب اختلاف معاملات انكسار المادة بالنسبة لهذه الألوان ، بالتفرق اللونى .

ولإيجاد قوة تغرق منشور نغرض أن مقدار ما تنحرفه الأشعة الحمراء داخل المنشور  $D_r$  هو  $D_r$  ، وأن معامل انكسار المنشور لهذه الأشعة هو  $\mu_V$  وأن مقدار انحراف الاشعة البنفسجية هو  $\mu_V$  ، وأن معامل اتكسار هذه الأشعة في المنشور هو  $\mu_V$  وأن متامل انصراف الأشعة للضوء الأبيض ، وأن معامل انكسار المنشور لهذا الضوء هو  $\mu_V$  .

من قانون المنشور ذي زاوية الرأس A يكون معامل انكساره :

$$\mu = \frac{\sin{(\frac{A+D}{2})}}{\sin{(A/2)}}$$
(12-1)

وفي حالة زاوية رأس للمنشور صغيرة نختصر المعادلة لتصبح:

$$\mu = A(\mu - 1)$$
 (12-2)

وبتطبيق المعادلة (2-2) مرة على الضوء البنفسجى ، ومرة أخرى على الضوء الأحمر نحصل على التفرق الزاوى  $(D_v-D_r)$  .

$$D_{V} = A (\mu_{V} - 1)$$

$$D_{r} = A (\mu_{r} - 1)$$

$$D_{V} - D_{r} = A (\mu_{V} - \mu_{r})$$

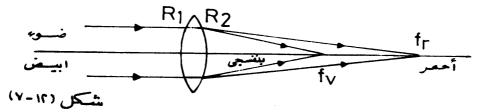
$$\frac{D_{V} - D_{r}}{D} = \frac{\mu_{V} - \mu_{r}}{(\mu - 1)}$$
(12-3)

ويسمى المقدار  $\frac{D_v-D_r}{D}$  بقدرة تغرق المنشور ، ويالاحظ أنها لاتعتمد على زارية رأس المنشور A . وتؤخذ عادة قيمة معامل انكسار المنشور الأبيض  $\mu$  ، على أنها المتوسط الحسابى لماملى انكسار المنشور للونين الأحمر والبنفسجى ، أي أن :

$$\mu = \frac{\mu_V + \mu_r}{2} \tag{12-4}$$

### ١٢/٤ - قدرة تفرق العدسة :

إذا سقطت حزمة متوازية من ضوء أبيض على عدسة رقيقة - وباعتبار أن العدسة مركبة من منشورات زوايا رءوسها مختلفة - يتكون لكل لون من ألوان الطيف بؤرة ، ويكون تجمع الأشعة الحمراء أبعد عن العدسة من وضع تجمع الأشعة البنفسجية كما مبين بالشكل . وتسمى المسافة بين البؤرتين  $(f_{\rm r}$  -  $f_{
m V}$  ) بالتشويه اللوبَى الطولى .



ولإيجاد قدرة العدسة على التفرق اللوني نفرض أن انحناء سطحي العدسة هما  $\mu_{
m V}$  ، وأن معامل انكسار مادة العدسة الون الأحمر  $\mu_{
m I}$  والون البنفسيجي ،  $R_{
m I}$  ,  $R_{
m I}$ وبتطبيق قانون العدسات ( معادلة 25-11 ) مرة على الأشعة الحمراء ، ومرة على الأشعة البنفسجية ، يكون الفرق بين قوة العدسة للأشعة البنفسجية وقوتها للأشعة الحمراء هو :  $F_{v} - F_{r} = (R_{1} + R_{2})(\mu_{v} - \mu_{r})$ 

$$f_{r} = (R_{1} + R_{2})(\mu_{V} - \mu_{r})$$
 (12-5)

وإذا كانت قوة العدسة F بالنسبة للأشعة البيضاء ومعامل انكسارها لل يكون:

$$F = \frac{1}{2} (F_{V} + F_{r})$$

$$\mu = \frac{1}{2} (\mu_{V} + \mu_{r})$$

$$F = (R_{1} + R_{2}) (\mu - 1)$$
(12-6)

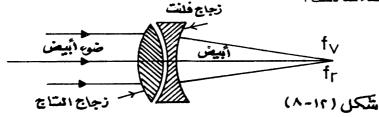
وبقسمة المعادلتين (12-5) ، (12-6) نحصل على :

$$\frac{F_{v} - F_{r}}{F} = \frac{\mu_{v} - \mu_{r}}{\mu - 1} = P$$
 (12-7)

ويسمى المقدار P بقدرة العدسة على التفرق اللونى ، ويلاحظ من مقارنة معادلة (12-7) ، (12-3) أن قوة تفرق العدسة هي نفسها قدرة تفرق المنشور إذا كانا مصنوعين من نفس المادة ، أي أن قدرة التفرق خاصة فيزيائية تتوقف على نوع الوسط المفرق .

## ١٢/٥- مجموعة العدسات اللالونية:

أولا: يمكن التخلص من التشويه اللونى في العدسات ، وذلك بتكرين مجموعة من عدستين متلاصقتين ، بحيث تنطبق بؤرة المجموعة للأشعة البنفسجية على بؤرتها للأشعة الحمراء . ويتم ذلك باستخدام عدسة لامة من زجاج التاج مع عدسة مفرقة من زجاج فلنت (شكل ۱۲ – ۸) . بحيث يساوى التفرق الزاوى للعدسة الملامة نظيره للعدسة المفرقة ، وبذلك يتعادل التفرق اللوني للأشعة بمرورها فيهما فتخرج الأشعة بيضاء كما دخلت .



ا في أن شرط تكون مجموعة لا لونية من عدستين متلاصقتين قوتهما  $F_1 \& F_2$  هو : (5.4 لا برية من عدستين متلاصقتين المحموعة لا لونية من عدستين المحموعة لا لونية من عدستين المحموعة لا لونية من المحموعة لا لونية لا لونية المحموعة لا لونية لونية لا لونية لونية لا لونية

وإذا فرضنا أن قدرة تفقر مادتي العدستين هما  $P_1 \ \& \ P_2$  على الترتيب ، وباستخدام معادلة (12-7) نحصل على :

$$(F_V - F_r)_1 = F_1 P_1$$
  
 $(F_V - F_r)_2 = F_2 P_2$ 

وبالتعويض في معادلة (8-12) يكون شرط تكوين مجموعة لا لونية من عدستين

هــو:

$$F_1 P_1 + F_2 P_2 = 0 ag{12-9}$$

ونظرا لأن قدرة زجاج كل من العدستين على التغرق موجبة ، لذلك يجب أن تكون إحدى العدستين لامة والأخرى مفرقة ، كذلك لابد أن تكون العدستان من نوعين مختلفين من الزجاج ، وإلا فإن شرط المجموعة اللالونية يصير  $F_1=F_2$  . ومعنى هذا أن المجموعة تتلاشي قوتها ولايكون لها عمل العدسة .

ثانيا: يمكن أيضا تكوين مجموعة لا لونية من عدستين ، لهما نفس معامل الانكسار ويفصل بينهما مسافة d . والقوة المكافئة للمجموعة (معادلة 11-33) هي :

$$F_{eq} = F_1 + F_2 - dF_1 F_2$$

بوضع هذه المعادلة على الصورة التفاضلية نحصل على :

$$\Delta F_{eq} = \Delta F_1 + \Delta F_2 - dF_1 \Delta F_2 - dF_2 \Delta F_1$$
 (12-10)

حيث  $\Delta F_{eq}$  تعبير عن التغير في قوة المجموعة بالنسبة للونين الأحمر والبنفسجى ، ويالمثل بالنسبة إلى  $\Delta F_2$  &  $\Delta F_1$  .

ان : ما کی تکون المجموعة لا لونیة یجب أن یتلاشی م $\Delta F_{\rm eq}$  ، أى أن

$$\Delta F_1 + \Delta F_2 - dF_1 \Delta F_2 - dF_2 \Delta F_1 = 0$$
 (12-11)

$$\Delta F_1 (1 - dF_2) + \Delta F_2 (1 - dF_1) = 0$$
 (12-12)

وباستخدام المعادلة (7-12)

$$\frac{F_{V} - F_{r}}{F} = P$$

$$\therefore \Delta F = P F \tag{12-13}$$

وبالتعويض في المعادلة (12-12) - تحصل على :

$$PF_1 (1-dF_2) + PF_2 (1-dF_1) = 0$$
  
 $F_1 + F_2 = 2 d F_1 F_2$ 

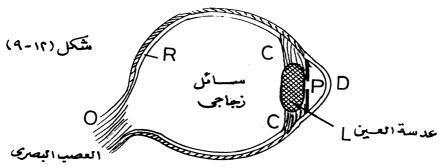
$$d = \frac{F_1 + F_2}{2 F_1 F_2} = \frac{1}{2} (f_1 + f_2)$$
 (12-14)

أى أنه لكى تتكون مجموعة لالونية من عدستين لهما نفس معامل الانكسار ، وتفصل بينهما مساوية المتوسط الحسابي لبعديهما البؤريين .

## ١٢/٦- العين وعيوب الإبصار:

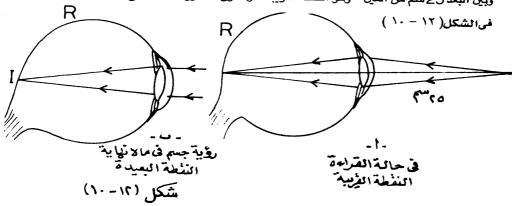
العين هي العضو من جسم الإنسان الذي يقوم بنقل الصور والمرئيات إلى المخ فيتم الإحساس بها والعين حساسة الطاقة الفوتونية في منطقة من الطيف الكهرمغناطيسي ، تسمى بمنطقة الطيف المنظور وتتركب العين من غشاء شفاف محدب يسمى القرنية D بسائل ملحى ، يوجد خلفه عدسة لم محدبة الوجهين ، تتصل من حوافها بمجموعة من العضلات C ، يمكن بواسطتها تغيير انحناء سطحى العدسة وبالتالي قوتها ، وبذلك تتمكن العين من التكيف ورؤية الأجسام على أبعاد مختلفة . ولكي يتحدد كمية الضوء الداخل للعين يوجد حاجز معتم ، به ثقب مستدير في المركز يسمى بحدقة العين P ، ويمكن لهذا الثقب أن يضيق أو يتسع وفقا لكمية الضوء الساقط على العين ، فيكون متسعا في الظلام وضيقا في ضوء الشمس . ويتحدد لون العين بلون هذا الحاجز المعتم .

يوجد خلف عدسة العين غرفة كروية تقريبا بها سائل زجاجي شفاف جيلاتيني القوام ، معامل انكساره 1.437 ويحيط بكرة القوام ، معامل انكساره 1.437 ويحيط بكرة العين من الداخل غشاء R يسمى الشبكية ، ويتكون من ألياف عصبية ونهايات تتصل جميعها بالعصب البصري O ، شكل (٢-٩) .



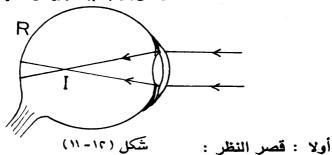
عندما يسقط من الضوء صادر عن جسم ما على العين ، فإنه ينكسر من سطح القرنية ثم يمر خلال عدسة العين ، فتتكون للجسم صورة حقيقية مصغرة مقلوبة على الشبكية . وتقوم أطراف الأعصاب على الشبكية بنقل هذا التأثير بواسطة العصب البصرى إلى المخ ، فيحس الإنسان بوجود الجسم .

والعين السليمة تكون معدة لرؤية الجسم البعيد واستقبال الأشعة المتوازية الصادرة عنه فتتكون صورة على الشعكية . فإذا أخذ هذا الجسم في القرب من العين تتغير قوة عدسة العين ، بفعل العضلات المتصلة بها لتصبح ذات بعد بؤرى مناسب ، لكى تتكون الصورة دائما على شبكية العين ويسمى تغير قوة العدسة بالتكيف . ويستمر تكيف العدسة كلما اقترب الجسم من العين حتى يصل إلى بعد 25 سنتيمترا هو أقل بعد يمكن للعين السليمة أن ترى فيه الأجسام بوضوح ويسمى هذا البعد بالنقطة القريبة للعين . أى أن قدرة العين السليمة على التكيف والرؤية الواضحة تكون بين ما لانهاية - وهى النقطة البعيدة للعين - وبين البعد كما وبين البعد على الشبكية كما



يحدث أحيانا زيادة أو نقصان غير عادى ، في انحناء القرنية أو في انحناء سطحى عدسة العين أو في قطر كرة العين ، يكون من نتيجته ألا تتجمع الأشعة على شبكية العين

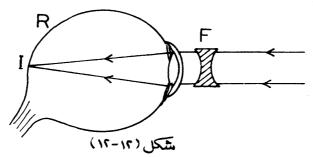
(شكل ١٢ - ١١ ) مما يسبب عدم وضوح الرؤية ، وقد يكون ذلك أيضا بسبب عدم قدرة العين للتكيف . ينشأ عن كل ذلك ما يسمى بعيوب الإبصار ويمكن تقسيمها كالآتي :



ينشأ قصر النظر نتيجة لزيادة قوة عدسة العين أو لزيادة قطر كرة العين مما يسبب تجمع الأشعة المتوازية أمام الشبكية كما في الشكل ( ١٢ - ١١ ) .

وواضح أننا إذا قربنا الجسم من ما لانهاية تجاه العين فإننا نصل إلى بعد تتكون فيه الصورة على الشبكية وعندئذ ترى الصورة واضحة . أى أن النقطة البعيدة لمثل هذه العين المصابة بقصر النظر تكون أقسل من مالا نهاية . وكذلك تكون النقطة القريبة لها أقل من 25سم .

ولإصلاح قصر النظر نستخدم عدسة مفرقة ، تعمل على زيادة البعد البؤرى لعدسة العين ، بالقدر الذي يجعل صور الأشياء تنطبق على شبكية العين كما في الشكل(١٢ - ١٢).



نفرض أن قوة العدسة المفرقة اللازمة لتصحيح قصر النظر هي F ، وأن النقطة البعيدة للعين المصابة هي ١٠ . وظيفة العدسة المفرقة هي تكوين صورة للجسم في ما لانهاية في موضع النقطة البعيدة للعين . أي أن تمايل أشعة الجسم تساوي صفرا ، وتمايل الأشعة

الكونة للصورة 
$$L'=1/2$$
 ومن قانون العدسات :

$$0 + F = -L$$

والتمايل النهائي سالب حيث إن الصورة تقديرية ،

أما في حالة تصحيح قصر النظر بالنسبة للنقطة القريبة ، فتكون وظيفة العدسة هي تكوين صدورة الجسم على بعد 25 سم ، عند موضع النقطة القريبة للعين المصابة وليكن بعدها عن العين ' ٤ . ومن قانون العدسات :

$$-L + F = -L'$$

$$-\frac{100}{25} + F = \frac{100}{4}$$

ويلاحظ أن كلا من التمايل الابتدائي والنهائي سالب ، حيث إن الأشعة تخرج من الجسم متفرقة ، والصورة تقديرية تتكون في نفس جانب العدسة الموجود به الجسم

#### مثال (۱-۱۲) :

النقطة البعيدة لعين قصيرة النظر هي 5 متر والنقطة القريبة له 20سم ، أوجد قوة كل من العدستين اللازمتين لكي يرى بوضوح الأجسام البعيدة والقريبة ،

#### الحل :

$$-\frac{100}{\infty} + F_1 = -\frac{100}{500}$$
 : بالنسبة للأجسام البعيدة : 
$$F_1 = -\frac{1}{5} \Delta$$

ويكون البعد البؤري للعدسة اللازمة من 20 cm - .

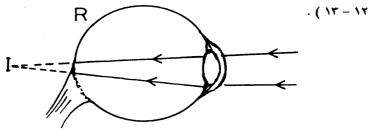
وبالنسبة للأجسام القريبة

$$-\frac{100}{25} + F_2 = -\frac{100}{20}$$

ويكون البعد البؤرى لعدسة القراءة هو 100سم .

ثانيا: طول النظر ( Hypermetropia ):

إذا تجمعت الأشعة المتوازية في مكان أبعد من الشبكية يسمى ذلك طول نظر ، ( شكل



شکل (۱۲ – ۱۳)

ويحدث ذلك العيب في الإبصار نتيجة لنقص انحناء القرنية ، أو عدسة العين أو نقص في قطر كرة العين . ولإصلاح هذا العيب نستخدم عدسة لامة تزيد في تجمع الأشعة ، مما يجعل الصورة تقع على شبكية العين فترى وأضحة . ويظهرطول النظر أيضا بالنسبة للنقطة القريبة فتصبح على مسافة من العين أكبر من 25 سم . ويصحح أيضا باستخدام عدسة لامة . ولإيجاد قوة العدسة نستخدم قانون العدسات .

$$-L + F = -L'$$

ويلاحظ أن التمايل الابتدائي والنهائي يكونا دائما سالبين ، في مسائل تصحيح عيوب الإبصار .

#### مثال (۲-۱۲) :

النقطة القريبة لعين مصابة بطول نظر عند 50 سم ، أوجد قوة ونوع العدسة اللازمة القرامة ؟

الحسل:

للقراءة يجب أن يوضع الكتاب على بعد 25 سم من العين لتظهر صورته ، مع استعمال عدسة التصحيح عند نقطة وضوح الرؤية القريبة بالنسبة للعين المصابة ، أى أن :

$$-\frac{100}{25} + F = -\frac{100}{50}$$
$$\therefore F = 2\Delta$$

أى أن العدسة موجبة بعدها البؤرى 50 سم .

## : ( Presbyopia ) ثالثا : ضعف قدرة العين للتكيف

عندما يؤثر كبر السن على مرونة عدسة العين ، ويصعب استجابتها للعضلات المتصلة بها تفقد العين قدرتها علي التكيف . فإذا لم تكن تعانى أصلا من قصر النظر فإن نقطتها البعيدة تكون في مالا نهاية ، بينما تحتاج لعدسة لامة للقراءة . أما إذا كانت العين تعانى من قصر النظر بالإضافة إلى ضعف القدرة على التكيف ، فإن العين تحتاج عندئذ إلى عدسة مفرقة عند النظر إلى أجسام أبعد من نقطتها البعيدة ، وتحتاج أيضا لعدسة لامة لرؤية الأجسام القريبة الموجودة على مسافات أقل من نقطتها البعيدة . وتستخدم عادة في هذه المالة عدسة مركبة ذات قوتين . الجزء العلوى منها عدسة مفرقة ينظر خلالها لرؤية الأجسام البعيدة ، بينما جزؤها السفلي عدسة لامة ينظر خلالها عند القراءة .

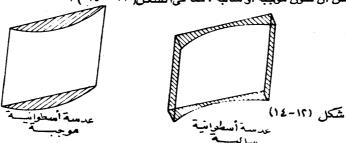
## رابعا: الاستجمية:

ينشأ هذا العيب في الإبصار عند وجود عيب خلقي في تكور كرة العين ، أو عندما يكون انحناء سطح القرنية غير منتظم . ينتج عن ذلك أن قوة العين تختلف بالنسبة للمستوى الأفقى عن المستوى الرأسى ، أي أن بعض أجزاء الجسم ترى بوضوح ، في حين أن الأجزاء الأجزي تظهر غير واضحة .

إذا نظرت مثل هذه العين إلى خطين متعامدين في مستوى واحد ، فإن صورة أحد الفطين لاتنطبق على صدورة الخط الآصر ، وواضح أن العين لاتتستطيع التكيف بقوتين

مختلفتين في وقت واحد لترى الخطين معا في وضوح . ولكن يمكن إصلاح عيب الاستجمية باستخدام عدسة استجمية ، تعمل على تلاشى عدم التماثل في تكور القرنية ، وتصبح قوة العين والعدسة مكافئة لمجموعة ذات قوة واحدة في الاتجاهين المتعامدين ، أي أنه بواسطة العدسة الاستجمية يمكن تعويض ماينقص من انجناء قرنية العين ، في المقطع الأفقى أو في المقطع الرأسي .

العدسة الاستجمية أو الأسطوانية هي مقطع في أسطوانة زجاجية ، مواز للمحور ويمكن أن تكون موجبة أو سالبة ، كما في الشكل ( ١٢ – ١٤ ) .



قوة العدسة الأسطوانية في اتجاه محور الأسطوانة تساوى صفرا ، بينما تكون قوتها في الاتجاه العمودي على المحور هي :

$$F = R(\mu - 1)$$

حيث R انحناء السطح ، µ معامل انكسار مادة العدسة ، عندما يكون المقطع الأفقى للقرنية أقل تحدبا من المقطع الرأسي ، توضع العدسة الأسطوانية بحيث يكون محورها رأسيا ، وبذلك يعوض انحناؤها ما ينقص من انحناء المقطع الأفقى للقرنية .

#### مثال(۱۲–۳) :

مانوع وقوة العدسة اللازمة للقراءة ، لعين نقطتها القريبة تقع على بعد 40 سم بالنسبة لخط أفقى ، وتقع على بعد 50 سم بالنسبة لخط رأسى ؟ الحسل :

$$-\frac{100}{40} + F_1 = -\frac{100}{50}$$

$$\therefore F_1 = +0.5 \Delta$$

وهذه العدسة أسطوانية لتصحيح خطأ الاستجمية ، وتصبح النقطة القريبة بالنسبة للخطين الأنقى والرأسي واحدة ، وعلى بعد 40 سم من العين .

$$F_2$$
 التصحيح طول النظر نستخدم عدسة كرية لامة  $-\frac{100}{25}+F_2=-\frac{100}{40}$  
$$\therefore F_2=+1.5\,\Delta$$

أى أننا نستخدم عدسة مركبة من سطح كرى قوته 1.5 ديومتر ، مع سطح أسطواني قوته 0.5 ديوبتر بحيث يكون محوره أفقيا .

#### تمارن على الفصل الثاني عشر

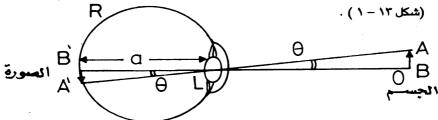
- ١ اذكر ماتعرفه عن : منحنى الكي الزيغ الكرى الطولى والمستعرض ؟
  - ٢ ماهى أهم عيوب الصور المتكونة بواسطة عدسة ؟
    - ٣ عرف مايأتي: دائرة الوضوح الاستجمية ؟
  - ٤ أوجد شرط تكوين مجموعة لالونية من عدستين يفصلهما مسافة d ؟
- مجموعة لا لونية من عدستين متلاصقتين ، معامل انكسار الأولى للونين الأحمر
   والبنفسجي 1.513, 1.521, ومعامل انكسار الثانية لنفس اللونين 1.697.
  - 3 ديوبتر  $\frac{1}{3}$  ديوبتر  $\frac{1}{3}$  ديوبتر  $\frac{1}{3}$
- ٦ عدسة محدبة الوجهين نصف قطرى سطحيه ما 30سم، يسقط عليها أشعة متوازية حمراء مرة ، وأشعة بنفسجية مرة أخرى . أوجد المسافة بين البؤرة الحمراء والبؤرة النفسجية ، علما بأن معامل انكسار مادة العدسة للون الأحمر 1.514 والون البنفسجي 1.524 ؟
- ٧ أ عرف قدرة وسط على التفرق . ب عدسة من زجاج التاج قوتها 2 ديوبتر
   وقدرة تفرق مادتها 0.018 . ماذا يجب أن تكون قوة عدسة من زجاج فلنت قدرته
   على التفرق 0.045 بحيث تصير المجموعة لا لونية ؟ احسب البعد البؤرى للمجموعة ؟
- مجموعة لا لونية من عدستين قوتها المكافئة 1 ديوبتر. أوجد البعد البؤرى لكل عدسة ونوعها ، علما بأن معامل انكسار العدسة الأولى للأحمر والبنفسجى هما على الترتيب: 1.5245,1.5155 ، ومعامل انكسار الثانية للأحمر والبنفسجى 1.641 ،
   1.659 ؟
- ٩ عدسة محدبة الوجهين A تعمل مجموعة لا لونية مع عدسة مقعرة مستوية الوجه B .
   أخاذا كان نصف قطر تكور السطح المشترك للعدستين 15.34 سم ، فأوجد البعد

- البؤري للمجموعة ، علما بأن :
- معاملات انكسار مادة العدسة A للأزرق والأحمر والأصفر هي على الترتيب: 1.5235، 1.5149، 1.5192، ومعاملات انكسارمادة العدسة B لنفس الألوان هي: 1.6635، 1.6463، 1.6635؛
- ١٠ رسم خطان متعامدان على سطح أسطوانة زجاجية ونصف قطرها 0 أسم . بحيث يكون الخط الرأسي موازيا لمحور الأسطوانة والأفقى عموديا عليه . ونظر للخطين من الجهة المقابلة . أوجد كيف يظهر الخطان والمسافة بينهما ، علما بأن معامل انكسار مادة زجاج الأسطوانة 1.5 ؟
- ١١ يستخدم إنسان عدسة بعدها البؤرى 22 سم لكى يقرأ كتابا على بعد 20 سم من عينيه . ما هو أقرب بعد لجسم يستطيع أن يراه بوضوح بدون استعمال لنظارته ؟
- ١٢ شخص يمكنه أن يرى بوضوح الأجسام التي يتراوح بعدها عنه بين 20سم ، 2
   متر . احسب قوة العدسة التي تمكنه من رؤية الأجسام البعيدة ، وبين تأثير هذه
   العدسة على النقطة القريبة له ؟
- ١٣ احسب قوة العدسة التي يمكن أن يستخدمها شخص للقراءة ،إذا كانت النقطة
   القريبة له 36سم في المستوى الأفقى ، وعادية في المستوى الرأسي ؟
- ١٤ شخص مصاب بالاستجمية . النقطة القريبة له في مستوى أفقى 40 سم وفي مستوى رأسي 80 سم . احسب قـوة العـدسة اللازمـة له ليرى بوضوح على بعد 25سم ؟
- ٥١ شخص عنده طول نظر نقطته القريبة على بعد 100 أسم . مانوع وقوة العدسة اللازمة له للقراءة ؟ وبين تأثير هذه العدسة على نقطته البعيدة ؟
- ١٦ شخص قصير النظر نقطته البعيدة على بعد 5 أمتار ونقطته القريبة على بعد
   20 سم . أوجد العدسة اللازمة له للمشى . ماذا تكون أقصى مساغة للرؤية الواضحة ماستعمال هذه العدسة ؟

# الفصلالثالث عشر آلات الإبصار

## ١/١٣ \_ زاوية الإبصار:

الات الإبصار هي أجهزة تهدف عادة إلى مساعدة العين في الرؤية الواضحة للأجسام. ويعتمد وضوح الرؤية على زاوية الإبصار ، وهي الزاوية التي يصنعها الجسم عند العين ،

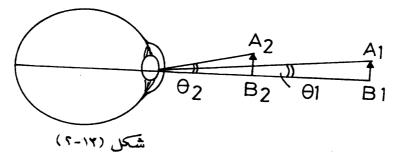


شکل (۱۳۱-۱۳)

نفرض جسما AB موضوعاً عند نقطة 0 أمام العين . تتكون الجسم صورة  $A^*B^*$  على شبكية العين . نفرض أن  $\theta$  هي الزارية التي يصنعها الجسم عند العين .

$$\frac{A^*B^*}{a}=\theta$$
 : نجد أن الجد أن من مندسة الشكل ( ۱ – ۱۳ ) نجد أن و مقاسة بالتقدير الدائرى .

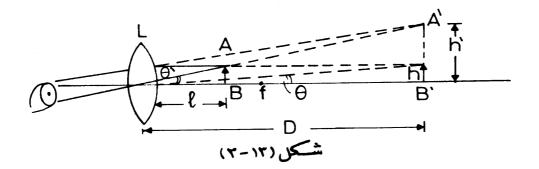
أى أن طول الصورة `A`B على شبكية العين تتناسب مع زاوية الإبصار  $\theta$  ، إذ أن قطر كرة العين مقدار ثابت ، وواضح أنه كلما ازدادت زاوية الإبصار كلما ازداد حجم الصورة المكونة على الشبكية ، وبالتالى ازداد وضوح رؤية الجسم . وذلك ما يحدث عندما نقترب من الجسم لزيادة وضوح رؤيته ، إذ أن زاوية الإبصار تزداد بالرغم من عدم تغير حجمه . شكل (  $\theta$  -  $\theta$  ) .



ويع تمد عمل الميكروم،كوب والتلسكوب على زياده إبصار الجسم المراد رؤيته ، باستخدام مجموعة من عدسات تكون للجسم صورة أمام العين ، بحيث تكون زاوية إبصارها كبيرة فتراه العين بوضوح . ويعتبر تكبير الجهاز النسبة بين زاوية الرؤية للصورة النهائية المكونة بواسطة الآلة البصرية ، وزاوية رؤية الجسم نفسه بدون استخدام الآلة .

## ١٣ / ٢ \_ الميكروسكوب البسيط:

إذا وضع جسم أمام عدسة لامة ، وكان على بعد أقل من بعدها البؤرى ، فإن العدسة تحدث للجسم صورة تقديرية مكبرة معتدلة . فإذا نظرت العين من خلال العدسة فإنها ترى الصورة مكبرة للجسم ، وتسمى العدسة عندئذ ميكرسكوبا بسيطا ، (شكل  $1^{-7}$ ) . ويتوقف الحجم الظاهرى للجسم على الزاوية البصرية التي يحدثها عند العين ، وتزداد هذه الزاوية كلما اقترب الجسم منها . ولكن هناك حدا لا يستطيع الجسم عند تقريبه من العين أن يتعداه ، إذ أن تكبير الصورة بتقريب الجسم للعدسة يستمر حتى هذا الحد وبعده لا تستطيع العين أن تتكيف لتحدث صورة واضحة للجسم . ويصل التكبير إلى هذا الحد عندما تكون الصورة على بعد من العين يساوى أقصر مسافة للرؤية الواضحة ،  $1^{-7}$  كما في شكل  $1^{-7}$  ، أى أنها تكون عند النقطة القريبة للعين بفرض أن العدسة  $1^{-7}$  ملاصقة للعين .



ولإيجاد تكبير المكيروسكوب البسيط نفرض طول الجسم h ، وزاوية إبصاره عند النقطة القريبة للعين  $\theta$  ، وأن طول الصورة المكونة بالعدسة h ، وزاية إبصار الصورة  $\theta$  يكون التكبير هو :

$$m = \frac{\theta^*}{\theta} = \frac{A^*B^*}{D} / \frac{AB}{D}$$

$$\therefore m = \frac{h^*}{h}$$
(13-1)

ويساوى ذلك التمايل الابتدائي مقسوما على التمايل النهائي ، أي أنه يساوى بعد الصورة ﴿ مقسوما على بعد الجسم / . ومن قانون العدسات :

$$-L + F = L'$$

$$\frac{1}{f} = \frac{1}{\ell} + \frac{1}{\ell'}$$

$$\frac{\ell'}{\ell} = \frac{\ell'}{f} - 1$$

لكن الصورة عند النقطة القريبة للعين ، أي على بعد D منها ، أي أن D -  $^{\prime}$  ويكون بذلك التكبير هو :

$$m = \frac{i}{l} = \frac{h}{h} = \frac{D}{f} - 1$$
 (13-2)

ويستخدم الميكرسكوب البسيط عادة عند صناع الساعات الآلات الدقيقة والحفارين على المعادن .

#### مثال(١٣ ـ ١) :

عدسة محدية بعدها البؤرى 3 سم ، تستخدم كميكرسكوب بسيط الشخص نقطته القريبة للعين على بعد 24 سم . أوجد قوة التكبير وموضع الجسم ؟

#### الحل:

التكبير m مو

$$m=(\frac{D}{f}-1)$$
 $f=+3$  ,  $i=D=-24$  : 
 $m=\frac{-24}{+3}-1$ 
 $m=-9$ 

ولإيجاد بعد الجسم عن العدسة نستخدم قانون العدسات:

$$-\frac{1}{\ell}+\frac{1}{f}=\frac{1}{\ell}$$
 : نحصل علی  $f=+3$  ,  $\ell=-24$  نحصل علی  $\ell'=2.67$  cm

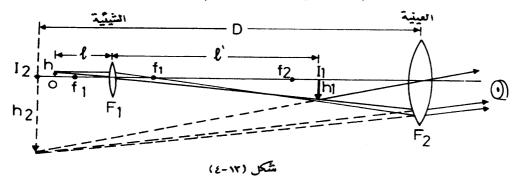
## ٣/ ١٣- الميكرسكوب المركب:

يتركب هذا الميكرسكوب من عدستين  $\mathbf{F}_2 \ \& \ \mathbf{F}_1$  ، الأولى ذات بعد بؤرى صغير جداً ، وهي التي تواجه الجسم h عند الموضع o وتسمى هذه العدسة لذلك بالشيئية ، أما العدسة الثانية  $\mathbf{F}_2$  فبعدها البؤرى أطول قليلا ، وهي التي تنظر العين خلالها ولذلك تسمى

بالعينية .

يتكون للجسم h بواسطة العدسة الأولى صورة  $h_1$  حقيقية مكبرة ، ومقلوبة بالنسبة إليه توجد عند الموضع  $I_1$  ، وذلك عندما يكون الجسم المراد رؤيته على بعد من الشيئية أكبر قليلا من بعدها البؤرى .

يعدل موضع العينية بحيث تكون هذه الصورة  $h_1$  على بعد منها أقل من بعدها البؤرى ، فتتكون للصورة  $h_2$  عمورة تقديرية مكبرة معتدلة  $h_2$  عند الموضع  $h_2$  ، كما في الشكل ( ۱۳ – ٤ )، ويجب أن يكون موضع الصورة النهائية  $I_2$  عند النقطة القريبة للعين  $I_3$  . ( أي على بعد 25 سم من العينية إذا كانت العين سليمة ) .



 $m_1 \ \& \ m_2$  نتكين المينية والعينية  $m_1 \ \& \ m_2$  فتكون قوة التكبير الكلية في :

$$m = m_1 \times m_2 \tag{13-3}$$

ولإيجاد  $m_1$  نفرض أن بعد الجسم عن الشيئية  $m_1$  وبعد الصورة  $m_1$  ، والبعد البؤرى العدسة الشيئية  $m_1$  ، وبتطبيق قانون العدسات يكون :

$$- \frac{1}{\ell} + \frac{1}{f_1} = \frac{1}{\ell}$$

ويكون التكبير m<sub>1</sub> هو النسبة بين بعد الصورة إلى بعد الجسم:

$$m_1 = \frac{\ell}{\ell} = (\frac{\ell}{f_1} - 1)$$
 (13-4)

ويمكن تقريب المعادلة السابقة ، باعتبار أن بعد الجسم  $\ell$  لا يزيد إلا قليلا عن البعد البؤرى للشيئية ، ولذلك يمكن اعتباره مساويا  $f_1$  تقريبا . كما أن البعد البؤرى للعينية صغيراً أيضًا ، وبعد الصورة الحقيقية  $I_1$  عن العينية أصغر من بعدها البؤرى ، لذلك يمكن اعتبار  $\ell$  مساويا للبعد بين العدستين ، أى لطول أنبوية الميكرسكوب  $\ell$  . وبذلك يكون تك بير الشيئية .

$$m_1 = \frac{H}{f_1} \tag{13-5}$$

وباعتبار أن العدسة العينية تعمل عمل ميكرسكوب بسيط ، لتكبير الصورة  $I_1$  المكونة بواسطة الشيئية ، يكون تكبير العينية ( معادلة 2-13 ) هو :

$$m_2 = (\frac{D}{f_2} - 1)$$
 (13-6)

. من بعد النقطة القريبة للعين ،  ${f f}_2$  من البعد البؤرى للعينية

وعلى ذلك تكون قوة تكبير الميكرسكوب المركب هي :

$$m = (\frac{\ell}{f_1} - 1)(\frac{D}{f_2} - 1)$$
 (13-7)

وهذه تساوى تقريبا:

$$m = \frac{H}{f_1} \left( \frac{D}{f_2} - 1 \right)$$
 (13-8)

حيث H طول قصبة الميكرسكوب.

ويلاحظ من هذه المعادلة أن قوة التكبير تزداد كلما ازداد قرب الجسم من الشيئية ، حتى يكاد يساوى بعدها البؤرى ، وذلك يزداد التكبير كلما صغر البعد البؤرى للعينية .

١٣ / ٤ - الميكرسكوب ذو العدسة المغمورة :

عندما يراد إعداد ميكرشكوب له قوة تكبير فائقة ، نستخدم شيئية من عدة عدسات

ذات بعد بؤرى صنفير . لذلك يجب أن تكون الفتحة التي يدخل منها الضوء لقصبة الميكرسكوب ضبيقة ، وإلا حدث تشويه كرى في الصورة المتكونة . ولزيادة كمية الضوء الساقط على الجسم يوضع فوقه قطرة من زيت معامل انكسار كمعامل انكسار العدسة الشيئية ، ويذلك يمكن اعتبار الجسم وكأنه موضوع داخل جسم العدسة ، فلا تنكسر الاشعة عند مرورها إلى شيئية الميكرسكوب بل تمر كلها دون انكسار ، ويذلك تكون شدة استضاءة الجسم كبيرة فيرى بوضوح . يطلق على العدسة الشيئية عندئذ بالعدسة المغمورة ،كما يسمى الميكرسكوب بذي العدسة المغمورة .

تتركب شيئية الميكرسكوب ذى العدسة المغمورة من عدسة على هيئة نصف كرة من الزجاج ، سطحها السفلى مستوي، شكل (1 - 0) . ويوضع الجسم المراد تكبيره على مسلطح من الزجاج ، ثم يملأ الحيز بين الجسم والسطح المستوى للعدسة بزيت له نفس معامل انكسار مادة العدسة ،  $\mu$  .

واكى لا يحدث تشويه كرى للصورة ، يوضع الجسم  $\frac{V_1}{V_1}$  على بعد  $(\frac{r}{\mu})$  من مركز تكور سطح العدسة r ، حيث r من مركز r

نصف قطر السطح . تظهر الأشعة بعد انكسارها كأنها صادرة من نقطة ثابتة A على المحود ، تبعد عن المركز C بمقدار C بمقدار C بأي أن سطح العدسة لا يحدث زيغا كريا .

والبرهنة على ذلك نفرض أن نقطة مضيئة قد وضعت عند O ، وأن الشعاع الخارج منها OB قد انكسر خارجا من سطح العدسة في الاتجاه BE .

من هندسة الشكل:

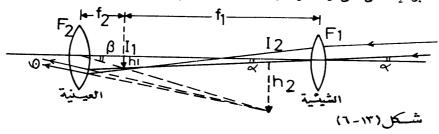
$$\frac{CO}{CB} = \frac{\sin i}{\sin (COB)}$$
$$= \frac{(r/\mu)}{r} = \frac{1}{\mu}$$

من ذلك نرى أنه بوضع جسم على بعد (  $\frac{\Gamma}{\mu}$  ) من مركز تكور سطح العدسة ، فإن مورته المتكونة بالانكسار تكون دائما على بعد (  $\Gamma \mu$  ) من المركز ، ولا تتوقف على زاوية السقوط ، أي أن الصورة تكون خالية من أي تشويه كرى .

 $AC = \mu r$ 

## ١٣ /٥-التلسكوب الفلكي :

يستخدم التلسكوب الفلكى لتكبير رؤية المرئيات البعيدة ، ويتركب من عدسة لامة تسمى بالشيئية ، تحدث للجسم البعيد صورة حقيقية  $_{1}$  فى بؤرتها . وترى هذه الصورة مكبرة بواسطة عدسة أخرى لامة تسمى بالعينية ، ويكون موضع العينية بحيث تتكون الصورة الأولى على بعد منها أقل قليلا من بعدها البؤرى ، أى أن المسافة بين العينية والشيئية وهى طول قصبة التلسكوب – تساوى تقريبا مجموع البعدين البؤريين للعدستين . وتعمل العينية عمل الميكرسكوب البسيط ، فتكون للصورة المكونة بالعدسة الشيئية صورة تقديرية مكبرة  $_{2}$ 1 ، هى التى تراها عين الراصد . انظر الشكل (  $_{1}$ 7 ) .



لإيجاد قوة تكبير التلسكوب الغلكي نفرض أن زاوية إبصار الجسم هي lpha ، وزاوية إبصار الصورة β ، تكون قوة التكبير m هي النسبة بينهما .

$$m = \frac{\beta}{\alpha}$$

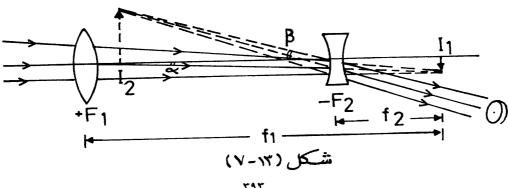
$$= (h_1/f_2) / (h_1/f_1)$$

$$m = \frac{f_1}{f_2} = \frac{F_2}{F_1}$$
(13-9)

أى أن قوة تكبير التلسكوب تساوى النسبة بين قوة العدسة العينية وقوة الشيئية ، وكلما زادت قوة العينية وقلت قوة الشيئية زادت قوة تكبير التلسكوب.

## ۱۳/۱۳-تلسكوب جاليلو:

ابتكر جاليلو تلسكوبا ترى به الصورة معتدلة ، وتكون قصبته قصيرة حتى يسهل استعماله ، ويسمى أحيانا بمنظار الأوبرا ويشيع استعماله في المسارح وبور الأوبرا ويتركب هذا التلسكوب من عدسة شيئية تتكون بواسطتها صورة حقيقية مقلوبة للجسم البعيد . أما العدسة العينية فهي عدسة مفرقة توضع بين الشيئية وبؤرتها ، وبحيث يكون البعد بين العينية وبؤرة الشيئية مساويا للبعد البؤرى للعينية . أي أن المسافة بين العدستين تساوى عدديا مجموع بعديهما البؤريين بإشارتهما كما في الشكل ( ١٣ - ٧ ) .



797

تتكون للأشعة الساقطة على الشيئية صورة في مكان قريب من بؤرتها عند  $I_1$  ، وبما أن العينية تعترض هذه الأشعةاذلك تخرج متفرقة ، وتبدو كأنها صادرة من نقطة عند  $I_2$  حيث تتكون الصورة النهائية التي يراها الراصد . وتكون الصورة تقديرية معتدلة ويتوقف موضعها على بعد العينية عن الصورة  $I_1$  ، فإذا كان ذلك البعد مساويا للبعد البؤرى للعينية ، فإن الصورة تتكون في ما لا نهاية وإذا كان ذلك البعد أكبر قليلا من البعد البؤرى للعينية ، تكونت الصورة في مكان أقرب من ذلك . ويمكن تعديل موضع العينية بعيث تتكون الصورة على بعد يعادل أقصر مسافة للرؤية الواضحة ، أي عند النقطة القريبة للعين .

تحسب قوة التكبير في منظار جاليلو كما حسبت في التلسكوب الفلكي . فإذا كانت  $eta \& \alpha$  زاويتي الإبصار للجسم والصورة تكون قوة التكبير m هي :

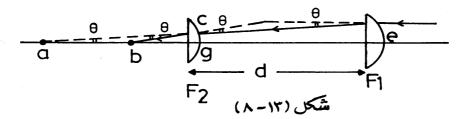
$$m = \frac{\beta}{\alpha} = \frac{F_2}{F_1} \tag{13-10}$$

أى أن قوة التكبير هي النسبة بين قوتى تكبير العينية إلى الشيئية ، أو هي النسبة بين البعد البؤري للشيئية إلى البعد البؤري للعينية .

## : ( Huygens Eye-piece )عينية هيجنز -٧/١٣

نظرا لاستخدام العدسات لرؤية الأجسام براسطة آلات الإبصار ، ونظرا لأن الأشعة المنكسرة من سطح كرى تقابل المحور في نقطة واحدة ، إذا كانت زاوية الانحراف صغيرة ، ويزداد التشويه الكرى كلما زاد الانحراف ، لذلك لكى يرى الجسم غير مشوه يجب أن تكون العينية خالية من التشويه الكرى واللونى . وللحصول على أقل تشويه كرى ممكن من عدسة لامة يقسم الانحراف بالتساوى بين سطحى العدسة ، أى أن زاوية السقوط تساوى زاوية النخروج ، ولن يتم ذلك إلا باستخدام عدستين بدلا من عدسة واحدة ، كل منهما عدسة محدبة مستوية . توضع العدستان بحيث يتجه السطح المحدب لهما ناحية الشيئية ، وبذلك يكون انحراف شعاع مواز للمحور واحداً في العدستين ، كما في الشكل ( ١٣ - ٨ )

. وتسمى العدسة الأولى  ${\bf F}_1$  عدسة المجال ، وتسمى العدسة الثانية  ${\bf F}_2$  عدسة العين



من هندسة الشكل ، وباعتبار أن  $\theta$  هى نفس الزاوية التى ينحرفها الشعاع فى كل من العدستين ، نجد أن ab = bc ، وإذا كان الشعاع الأصلى محورياً - أى - قريبا من المحود ، يمكن اعتبار أن :

$$bg = bc = \frac{1}{2} a e$$

. وهو البعد البؤري لعدسة المجال  $a e = f_1$ 

لكن

لذلك يكون بعد الصورة المكونة من العدسة الأولى عن العدسة الثانية هو:

$$ag = (f_1 - d) = \ell$$

ويكون بعد الصورة النهائية عند b عن العدسة الثانية هو:

$$bg = \frac{1}{2} (f_1 - d) = i$$

وبتطبيق قانون العدسات يكون :

$$\frac{1}{t} + \frac{1}{f_2} = \frac{1}{t}$$

$$\frac{1}{f_1 - d} + \frac{1}{f_2} = \frac{2}{f_1 - d}$$

ومنها نجد أن

$$d = f_1 - f_2 (13-11)$$

من هذه المعادلة نستنتج أنه الحصول على أقل تشويه كرى ممكن في عينية هيجنز، يجب أن تكون المسافة بين العدستين مساوية الفرق بين البعدين البوريين العدستين.

والتخليص مسن التشويه اللهني لعدستسين تفصلههما مسافية d ( معادلة 14-12 )

$$d = \frac{1}{2} (f_1 + f_2)$$

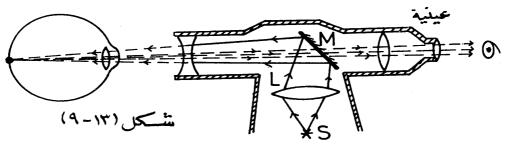
وعلى ذلك فإذا أردنا تكوين مجموعة خالية من الزيغ الكرى والزيغ اللونى يجب أن تكون:

$$d = \frac{1}{2} (f_1 + f_2) = f_1 - f_2$$
 
$$f_1 = 3 f_2 :$$

وبذلك فإن عينية هينجنز تتكون من عدستين محدبتين مستويتى الوجه ، توضعان بحيث يقابل السطح المستوى لكل منهما العين ، ويكون سطح عدسة المجال كبيراً لاستقبال أكبر كمية ممكنة من الأشعة ، ويكون سطح عدسة العين صغيرا لاستقبال الأشعة المحورية فقط ، كما أن البعد البؤرى لعدسة المجال ثلاثة أضعاف البعد البؤرى لعدسة المجال ثلاثة أضعاف البعد البؤرى لعدسة المين ، والمسافة بين العدستين هي الفرق بين بعديهما البؤريين ، أي مساوية لضعف البعد البؤري لعدسة المين .

## ۱۳ / ۸ منظار فحص العين ( Opthalmoscope ) :

هو منظار يستخدمه أطباء العيون لفحص قاع العين ، والكشف عن حالة الإبصار وتصحيح عيوبها . ويتكون من مصدر ضوء S موضوع أمام عدسة لامة L على بعد أكبر قليلا من بعدها البؤرى ، فتتجمع الأشعة لتسقط على مرأة M جيزها الأوسط نصف مفضض ، ليسمح بالرؤية خلاله . تنعكس الأشعة على المرأة M لتسقط على عدسة العين مقتجمع في نقطة داخل العين . إذا كانت هذه النقطة على شبكية العين ترتد عليها الأشعة ، وتخرج من العين على شكل حزمة متوازية وتنفذ من الجزء غير الفضض ، من وسط المرأة إلى عين الطبيب فيرى صورة الشبكية واضحة مكبرة . شكل ( ١٣ – ٩ ) .

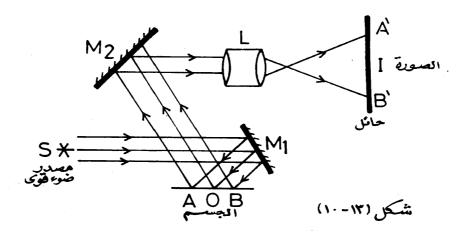


إذا كانت العين غير سليمة ، تتجمع الأشعة في نقطة قبل الشبكية في حالة قصر النظر ، وتتجمع بعدها في حالة طول النظر ، وفي كلتا الحالتين لا تبدو صورة الشبكية واضحة لعين الطبيب .

ولإصلاح عيوب الإبصار يضع الطبيب ما يلزم من عدسات أمام عين المريض ، حتى يرى أن الأشعة قد تجمعت تماما على الشبكية ، ويدل ذلك على أن صور المرئيات أيضا سوف تتكون عليها إذا استخدم المريض هذه العدسات ، وبذلك ترى المرئيات وأضحة .

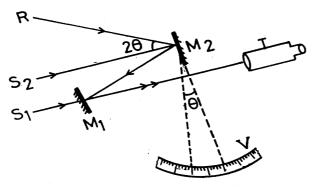
### : ( Epidiascope ) الإبيدياسكوب - 1 / ١٣

يستخدم هذا الجهاز للحصول على صور مكبرة لأجسام غير شفافة ، مثل صورة مطبوعة أو ورقة في كتاب ، وتعتمد نظرية الجهاز على إضاءة الجسم إضاءة شديدة بواسطة مصدر ضوء S ومرآة عاكسة  $M_1$  (شكل  $V_1 - V_1$ ). ثم يستقبل الضوء المنعكس من الجسم  $V_2$  على مرآة ثانية  $V_3$  ومنها ينعكس إلى عدسة  $V_3$  حيث يتكون بواسطتها صورة حقيقية للجسم  $V_3$  على حائل بعيد  $V_3$ 



## ۱۰/۱۳ الله السدس ( Sextant ) :

جهاز يستخدم لقياس الزاوية التى يصنعها جسمان بعيدان عن الراصد . ويتكون من تلسكوب T موجه إلى مراة  $M_1$  نصف مغضضة لتعكس جزءا من الضوء وتسمح بنفاذ جزء أخر منه ، ويتحرك دائريا أمام المرأة  $M_1$  مرأة آخرى  $M_2$  يمكن توجيهها ناحية الجسم المراد رصده ، كما أنه يمكن قياس زاوية دوران هذه المرأة على مقياس مدرج V . شكل (۱۳– ۱۷) . وتعتمد نظرية هذا الجهاز على أنه إذا دارت مرأة بزاوية معينة ، فإن الشعاع المنعكس يدور بزاوية تساوى ضعف زاوية الدوران . ( على الطالب إثبات ذلك ) .



شکل (۱۳ – ۱۱)

أعتبر جسما بعيدا يرسل أشعة مترازية يسقط شعاع منها  $S_1$  على المرآة نصف المفضضة  $M_1$  هينفذ خلالها ويمر داخل قصبة التلسكوب  $M_2$  ويسقط شعاع آخر  $M_2$  على المرآة العوارة  $M_2$  التي يمكن ضبط زاويتها بحيث ينعكس الشعاع  $M_2$  على  $M_3$  شم على  $M_4$  ويمر خلال التلسكوب . يتكون عندئذ صورتان منطبقتان في مجال رؤية التلسكوب ، وتؤخذ قراءة المقياس  $M_3$  على أنها القرآة الصفرية .

يدا أريد رصد جسم آخر بعيد عن النقطة  $\hat{R}$  ، يجب إدارة المرآة  $M_2$  بزاوية  $\theta$  حتى

نحصل على انطباق للجسمين الأول S والثانى R ، وتؤخذ قراءة المقياس وتكون زاوية الموران هي المفرق بين القراعين ونظرا لأن زاوية دوران المرآة  $M_2$  هي نصف زاوية الدوران الحقيقية للشعاع ؛ لذلك يدرج المقياس V عادة بأعداد مضاعفة مرتين ، وذلك ليعطى زاوية دوران الشعاع مباشرة .

عند وضع آلة السدس أفقيا يمكننا بمعرفة الزاوية بين جسمين تعيين البعد بينهما ، وعند وضعها رأسيا يمكننا تعيين الارتفاع لأجسام رأسية وذلك باستخدام حساب المثلثاء .

### تمارين على الفصل الثالث عشر

- إذا استخدمت عدسة لامة كميكرسكوب بسيط ، فأثبت أن التكبير يتناسب عكسيا مع بعدها البؤري ؟
  - ٢ كيف ترتب عدستين لامتين لتستخدمهما :
    - ۱ کمیکرسکوب؟
      - ٢ كتلسكوب؟
  - وقارن بين فعل الشيئية في الحالتين ، وارسم أشكالا توضيح إجابتك ؟
    - ٣ 1 قارن بين التلسكوب الفلكي وتلسكوب جاليليو .
- ب إذا كان البعد البؤرى للعدسة المقعرة في منظار جاليليو هو 3 سم والتكبير الذي نحصل عليه بهذا المنظار هو 8 فما يكون البعد البؤرى لعدسته المحدبة ؟ وما المسافة بين العدستين ؟
- عدستان محدبتان بعدهما البؤرى 16، 4سم وقد استعملتا كتلسكوب لرصد جسم
   بعید جدا . ما قوة التكبیر عندما تبدو الصورة عند بعد لا نهائى تقریبا ؟
- ه البعد البؤري لشيئية ميكرسكوب25. 1 سم ولعدسة العينية 2.5 سم ، وقد استخدمه شخص لفحص جسم صغير على بعد 1.87 سم من الشيئية . فإذا كانت أقصر مسافة للرؤية الواضحة له هي30 سم ، فما يكون البعد بين عدستى الميكرسكوب ؟ وما مقدار التكبير الذي يحدثه ؟
- 15 15 سم والبعد بينهما  $\frac{1}{6}$  سم والبعد بينهما  $\frac{1}{6}$  سم والبعد بينهما  $\frac{1}{6}$
- ، فإذا كانت الصورة النهائية على بعد25 سم من العين فأرجد بعد الجسم من الشيئية ودرجة تكبير الميكرسكوب ؟
- ٧ تلسكوب جاليليو البعد البؤرى لشيئيته 12 سم ولعينيته 5 سم ، ضبطت صورته النهائية

لتكون على بعد 30 سم من العينية . أوجد التكبير ؟

- ، م يتركب تلسكوب من عدستين لامتين البعد البؤرى للأولى 250سم وللثانية 2 سم يستخدم لرصد كوكب زاوية إبصاره 2  $10^{5}$  راديان . اشرح كيف يمكن استعمال العدستين لهذا الغرض ، وأوجد زاوية إبصار الصورة النهائية عند عين الراصد ؟
- ٩ اشرح عمل منظار فحص العين وبين كيف يمكن بواسطته تصحيح قصر النظر وطول
   النظر لعين مريضة ؟
  - ١٠ اشرح كيف يمكن باستخدام ألة السدس إيجاد ارتفاع مبنى مرتفع .

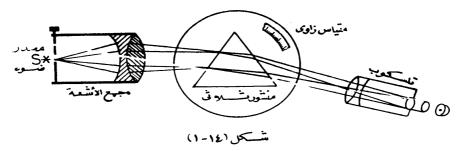
# الفصل الرابع عشر الطيف والقياس الطيفي

### ١/١٤ التشتت اللوني:

اكتشف نيوتن - في النصف الثاني من القرن السابع عشر - أن ضوء الشمس إذا مسر في منشور ثلاثي يتحلل إلى ألوان سبعة ، تعرف بألوان الطيف ، هذه الألوان هي الأحمر والبرتقالي والمصفر والأخضر والأزرق والنيلي والبنفسجي . وأن اللون الأحمر أقل هذه الألوان انكسارا في المنشور ، بينما اللون البنفسجي أكثرها انكسارا أ . ولم ينته اكتشاف نيوتن عند ذلك ، فقد وجد هيرشل أسفل منطقة الأشعة الحمراء أشعة غير مرثية سميت بالأشعة تحت الصمراء ، وكذلك وجد رايتر أشعة فوق البنفسجية سميت فوق البنفسجية .

والطيف المرئى هو جزء صغير مسن الطسيف الكهرمغناطيسي ، كسما مبين بالجدول ( -1 ) . وتتصف أمواج الطيف عامة بسرعة انتشارها في الفضاء ، كما أنها لا تتعرف بالمجال الكهربي أوالمغناطيسي، وتشترك أمواج الطيف الكهرمغناطيسي في ظواهر الانعكاس والانكسار والتداخل والحيود والاستقطاب .

ولقياس الطيف الضوئي يستخدم جهاز السبكترومتر ، ويتركب من مجمع للأشعة ومنشور ثلاثي وتلسكوب ، كما في الشكل ( ١٤ - ١ ) .



يتكون موجه الأشعة من أنبوية معدنية في نهايتها عدسة لامة L ، لتجميع الأشعة ويراعي أن تكون هذه العدسة مكونة من مجموعة لا لونية . وينزلق داخل هذه الأنبوية أنبوية أصغر منها ، بها فتحة مستطيلة يمكن التحكم في اتساعها بواسطة مسمار محوى ، ويضبط موضع الفتحة ليكون في بؤرة العدسة L فتخرج منها الأشعة متوازية ، لتسقط على منشور ثلاثي مثبت على قاعدة أفقية تدور حول محور رأسي وتتصل بها ورنية ، تتحرك على محيطة دائرة مدرجة . تتحلل ألوان الحزمة المتوازية إلى ألوان الطيف بمرورها داخل المنشور ، وتسقط الحزم الملونة على شيئية التلسكوب T ، فيتجمع كل لون في بؤرة تقع في المستوى البؤري للشيئية ، مكونة صورة حقيقية مصغرة للطيف يتم تكبيرها بالنظر في عينية التلسكوب . ويوضع عادة خيطان متعامدان في المستوى البؤري لشيئية التلسكوب . ويوضع أن ينطبق أي جزء من أجزاء الطيف على تقاطع الخيطين المتعامدين .

یدور التلسکوب حول محور رأسی حتی یمکن توجیهه إلی أی جزء من أجزاء الطیف یراد دراسته کما یتصل بالتلسکوب ورنیة تتحرك علی مقیاس دائری

عند إعداد السبكترومتر للعمل يضبط التلسكوب أولا لرؤية الأشعة المتوازية ، وذلك بتحريك عينية التلسكوب حتى يرى الخيطان المتعامدان واضحين ، ثم يوجه التلسكوب لجسم بعيد ، وتحرك أنبوبته المثبت بها العينية حتى يرى بوضوح انطباق الخيطين على الجسم البعيد . وبذلك يكون الخيطان في المستوى البؤرى للتلسكوب . ثم يوضع موجه الأشعة والتلسكوب على استقامة واحدة ، وينظر خلال التلسكوب إلى مصدر ضوء – وليكن لهب صوديوم – وتحرك الأنبوبة التي بها موجه الأشعة ، حتى تظهر صورتها واضحة ومنطبقة على الخيطين المتعامدين ، وبذلك تكون الأشعة الخارجة من الموجه متوازية ، حيث تكون المنتحة في بؤرة عدسته .

يستخدم السبكترومتر بعد إعداده للعمل ، لقياس معامل انكسار مادة وكذلك قدرتها ملى التشتت اللونى . فبقياس زاويتى الانحراف للونين الأحمر والبنفسجى  $D_r$  ,  $D_v$  ,  $D_v$  وعند مرورهما في منشور زاوية رأسية صغيرة A يكون التشتت الزاوى  $D_v$  . (  $D_v$  -  $D_r$  ) .

وباستخدام قانون المنشور الرقيق معادلة (2 - 2) يكون انحراف الأشعة داخله مو :  $D = A \, (\mu - 1)$ 

حيث 4 معامل انكسار مادة المنشور

$$D_{v} = A (\mu_{v} - 1)$$

$$D_{r} = A (\mu_{r} - 1)$$

$$(D_{v} - D_{r}) = (\mu_{v} - \mu_{r}) A$$
(14 - 1)

وتكون القدرة على التشتت 🛈 هي :

$$\omega = \frac{D_v - D_r}{D} = \frac{\mu_v - \mu_r}{\mu} \qquad (14 - 2)$$

ويؤخذ معامل انكسار مادة المنشور للضوء الأبيض n ، على أنها المتوسط الحسابي لماملي انكساره للونين الأحمر والبنفسجي ، أي أن :

$$n = \frac{1}{2} (\mu_v + \mu_r)$$
 (14 - 3)

## ٢/١٤ أنواع الطيف:

ينقسم الطيف المنظور إلى نوعين:

- أ طيف انبعسات وينقسم إلى ثلاثة أنواع هي : طيف مستمر وطيف خطى وطيف شريطي .
- ب طيف امتصاص ومنه نوعان: طيف امتصاص خطى وطيف امتصاص شريطى .
   ومصدر الطيف بأنواعه هو انتقال إلكترونات الذرات أو الجزيئات المكونة للمادة بين
   مستويات الطاقة المختلفة . فمن المعروف أن الذرة تتركب من نواة موجبة التكهرب ،
   يحيط بها إلكترونات تتحرك في مسارات مختلفة يميز كل مسار مستوى معين من
   الطاقة . عندما يقفز إلكترون من مستوى طاقة مرتفع إلى آخر أقل
   منه ، تنبعث من الذرة طاقة مشعة تساوى الفرق بين الطاقة الابتدائية والنهائية ، وتظهر

 $E_1 - E_2 = hf = (hc/\lambda)$  (14 - 4) :  $d_1 = hf = (hc/\lambda)$ 

وبذلك يتكون طيف الانبسات الخطى من خطوط مضيئة ملونة ، تختلف في شدة إضاءتها ، وتظهر هذه الخطوط على خلفية معتمة . كصبور لفتحة الضوء في موجه الأشعة بالسبكترومتر . ويضتلف عدد الخطوط ومواضعها في الطيف ، وفقا لنوع وطبيعة المادة المنتجة للطيف ، واذلك يستخدم هذا النوع في الكشف عن المواد المختلفة وتركيبها الذري .

ويعتبر الطيف الخطى للأيدروجين نموذجا شائعا.

أما في حالة المركبات والمواد الجزيئية فيظهر لها طيف انبعاث شريطي على هيئة شرائط مضيئة على أرضية مظلمة ، ويكون لهذه الشرائط ألوان تتوقف على موضعها في الطيف ، كما يظهر عادة لكل شريط نهايتان : إما أن يكونا كلاهما حادين أو أحدهما حاد والآخر مضمحل ، أو أن يكون الطرفان مضمحلين . وباستخدام سبكترومتر له قدرة تحليل كبيرة ، يمكن رؤية التركيب الدقيق لكل شريط ، إذ يظهر أنه يكون أعداداً كبيرة من الخطوط الدقيقة تجاور بعضها البعض .

ينتج الطيف الشريطى من إثارة الجزيئات بدلا من الذرات ، فمثلا عند إحداث تفريغ كهربائي خلال ضبغط مخلفل من غاز ثانى أكسيد الكربون ، ينتج طيف شريطى خاص بجزئ ثاني أكسيد الكربون و CO<sub>2</sub> ، ولا يتوقف هذا الطيف على أي من ذرتى الكربون أو الأكسبجين . ولا ينشئ الطيف الفطى في هذه الحالة إلا إذا تفكك الجزيء إلى ذرات ، ثم

أثيرت هذه الذرات فرادى لتحدث طيفها الخطى ،

وهناك أيضا طيف الانبعاث المستمر ، وطيف ضوء الشمس هو أحد أنواعه ، وينشأ عن المواد الساخنة لدرجة التوهيج ، فمن المعروف أنه عند تسخين جسم يبدأ في الاحمرار عندما يصل لدرجة حرارة حوالي 550م ، ثم يرفع درجة حرارته يبعث فوتونات ذات أطوال موجات أقصد من الأحمر ، ويذلك يتوهج ويرسل ضوءاً أبيض عندما ترتفع درجته ارتفاعا كبيرا . وعلى ذلك يتميز طيف الانبعاث المستمر بظهور ألوان الطيف السبعة جميعا ، متدرجة دون فواصل من اللون الأحمر إلى اللون البنفسجى . ومثال لذلك طيف ضوء فتيل متوهج لمصباح كهربائي

ومصدر الطيف المستمر هو أن الطاقة الحرارية الكبيرة عند الدرجات المرتفعة تسبب إثارة الإلكترونات لجميع مستويات الطاقة ، التي تصبح مسموحة نتيجة لتأثير النرات المتجاورة ، وعند عودة هذه الإلكترونات لمستوياتها الأصلية تبعث فوتونات ، لها جميع أطوال المجات في الطيف المنظور ، لذلك تظهر ألوان هذا الطيف متدرجة دون فواصل .

#### ب - طيف الامتصاص:

طيف الامتصاص الخطى هو طيف انبعاث مستمر تظهر عليه خطوط معتمة ، وينشأ هذا الطيف إذا استخدمنا مصدرا للطيف المستمر مثل ضوء الشمس ، ثم سمحنا للضوء الأبيض قبل إمراره في السبكترومتر بالمرور في أنبوية تغريغ كهربائي لفاز الأيدروجين مثلا ، فإننا نشاهد في التلسكوب طيفا مستمرا لضوء الشمس تظهر عليه خطوط معتمة في نفس مواضع الخطوط المضيئة التي يبعثها الأيدروجين . ويسمى الطيف في هذه الحالة بطيف الامتصاص الخطى . والسبب في ظهور الخطوط مظلمة هو أن الأيدروجين المثار يمتص من الضوء الأبيض نفس اللون الذي يعطيه بالإشعاع . كذلك تمتص الغازات والأبخرة المثارة نفس ألوان أطياف إشعاعها عند مرور ضوء أبيض خلالها .

وتظهر خطوط امتصاص في طيف الشمس ، تعرف بخطوط فرنهوفر وقد فسر كيرشوف وجودها ، بأن الشمس كجسم ساخن ترسل أشعة بيضاء طيفها مستمر ، ولكن يحيط بالشمس جو من الغازات والأبخرة ، لعناصر مختلفة إلكتروناتها مثارة بارتفاع درجة الحرارة ، لذلك عندما يمر الضوء الأبيض خلالها تمتص منه أطوالا موجية معينة هى خطوط امتصاص هذه المواد ، وتظهر سوداء فى طيف الشمس . وبدراسة هذه الخطوط أمكن الاستدلال على وجود عناصر معينة فى جو الشمس . وجدير بالذكر أن غاز الهيليوم قد اكتشف وجوده بهذه الطريقة فى الشمس ، قبل أن يكتشف على الأرض .

أما طيف الامتصاص الشريطى فهو أيضا طيف انبعاث مستمر ، ولكن يتخلله فى هذه الحالة شرائط معتمة . ونحصل عليه بنفس طريقة الحصول على طيف الامتصاص الخطى ، بإمرار الضوء الأبيض على نوعية المادة المراد فحص طيف امتصاصها . وتدل شرائط الامتصاص على نوعية المادة وتدل اتساع هذه الشرائط على درجة تركيز المادة إذا كانت فى محلول . وتستخدم هذه الطريقة بكثرة عند دراسة الدم والكلوروفيل ، اللذين لهما شرائط امتصاص مميزة يسهل التعرف عليهما .

## ٣/١٤ - طرق الحصول على الطيف :

يمكن الحصول على أطياف مختلفة بالطرق الآتية :

### أ - طيف اللهب :

ويستخدم في الحصول على طيف انبعاث بعض المصادر ، ويستخدم عادة لهب بنزن لتسخين الملح ، بوضعه على سلك بلاتين في اللهب فتتطاير ذرات الملح ، وتثار إلكتروناتها فتعطى الطيف المين لها . والمثال الشائع لطيف اللهب هو طيف لهب الصوديوم باستخدام ملح الطعام .

#### ب - طيف الشرارة:

ونحصل عليه عند التفريغ الكهربائي في غاز أو في بخار ، ويستخدم لذلك زوج من الأقطاب المعدنية أو من الكربون ، تتصل بملف حث ويقرب القطبان إلى أن تحدث الشرارة ،

عندئذ يتطاير من الجسم دقائق تنتشر في الحيز بين القطبين ، فتتوهج الشرارة بالضوء الميز لتلك المادة . يمكن وضع المادة في فتحات أسطوانية داخل القطبين لتيسر تبخرها عند حدوث الشرارة .

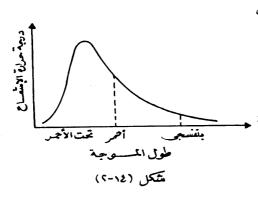
### جـ - طيف أنابيب التقريغ الكهريائي المخلخلة :

ونحصل عليه بوضع الغاز تحت الاختبار بضغط مخلخل ، في أنبوبة مقرغة بها قطبان كهربيان متصلان بمصدر جهد مرتفع ، فتحدث شرارة تقريغ وينشأ الطيف الميز للغاز . وتستخدم هذه الطريقة عادة في أنابيب التفريغ التجارية ، المستعملة للإضاءة والإعلانات كأنابيب النيون وبخار الصوديوم والزئبق .

## 11/ ٤ - الأشعة الحرارية أو الأشعة تحت الحمراء :

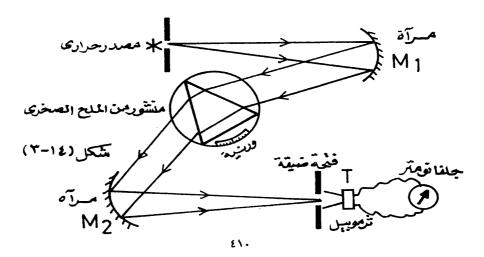
فى أوائل القرن التاسع عشر اختبر هرشل طيف ضوء الشمس حراريا ، بأن نقل ترمومترا صبغيرا حساسا فى مناطق الطيف المختلفة ، فوجد أن درجة الحرارة التى يسجلها الترمومتر تصل لنهاية عظمى ، فى المنطقة غير المرئية بعد اللون الأحمر كما مبين

بالشكل ( ١٤ – ٢ ) . وقد استنتج من ذلك أنه توجد أمواج غير مرئية . يزيد طولها عن الطول الموجى للأشعة الحمراء . تأثيرها حرارى لذلك سميت بالأشعة الحرارية أو الأشعة تحت الحمراء . هذه الأشعة كهرمغناطيسية تشبه في طبيعتها الأشعة الضوئية ، من حيث انتشسارها في خطوط مستقيمة وينطبق عليها كل قوانين الضوء المنظور . وتتميز الأشعة



الحرارية بتأثيرها العرارى والفوتوغرافى ، كما أن كبر طول موجتها يجعلها لا تتشتت بسهولة بالضباب والغبار فى الجو ، ولذلك فإنها تستعمل فى التصوير الليلى الأجسام البعيدة . ويستخدم عادة الكشف عنها جهاز الترموبيل وقد سبق شرحه ، أو جهاز بولهرتر الإشعاع الذى يعتمد على قياس تغير مقاومة صفيحة رقيقة من البلاتين بالحرارة الناشئة عن تعرضها للإشعاع .

عند دراسة طيف الأشعة تحت الحمراء لا يصلح استخدام المنشور الزجاجى ، حيث إن الزجاج العادى يمتص بشدة الأشعة الحرارية ؛ لذلك يستبدل المنشور الزجاجى بمنشور من الملح الصخرى ، الذى يعتبر شفافا بالنسبة لهذه الأشعة ، كما يستبدل فى إسبكترومتر الأشعة تحت الحمراء العدسات بمرايا مقعرة  $M_1$   $M_2$  كما مبين بالشكل ( ١٤ - ٣ ) حيث تؤدى هذه المرايا نفس الفرض من تركيز الأشعة دون أن تمتصمها . ويثبت مكان عينية السبكترومتر جهاز ثروموبيل T ، بحيث يكون سلكه خلف فتحة استقبال الطيف ، ويؤخذ انحراف جلفانومتر حساس متصل بالثرموبيل ، كمقياس للشدة الطيفية للأشعة تحت الحمراء ، وعند إدارة المنشور على قاعدته الدورانية مع تثبيت الترموبيل ، يمكن استقبال المركبات الطيفية المختلفة فى طيف الاشعة الساقطة .



ومن أهم مصنادر الأشبعة شبق الشمس والأجسيام المعدنية المسخنة لدرجة الاحمرار وقوس الكريون الكهريائي .

## 14/٥-الأشعة فوق البنفسجية :

إذا عرض لرح فوتوفرافي هساس إلى طيف هادث بمنشود ، فإننا نلاحظ عند إظهار الصورة على اللوح أن الأشعة العمراء لم تؤثر فيه تأثيرا يذكر ، بينما يكون اللوح قد تأثر بشدة بالأشعة الزرقاء والبنفسجية ، ويتأثر بدرجة أكبر فيما بعد المنطقة البنفسجية من الطيف ، مما يدل على وجود أشعة غير مرثية تمتد فوق الطرف البنفسجي للطيف المنظور ، وقد سميت هذه الأشعة بفوق البنفسجية وقد وجد أيضا أن الزجاج يمتص هذه الأشعة بدرجة كبيرة ، لذلك يستخدم عند دراستها بالسبكترومتر منشور من مادة الكوارتز الشقافة لهذه الأشعة ، وكذلك تصنع عدسات اسبكترومتر الأشعة فوق البنفسجية من الكوارتز .

وللأشعة فوق البنفسجية تأثيرات شتى لها فعل مهم فى الحياة . فلهذه الأشعة القدرة على تحويل بعض المركبات المختزنة فى جسم الإنسان إلى فيتامين د ، وذلك عندما يتعرض الجلد لها . كما أنها تساعد فى عملية التمثيل الكلوروفيلى على تكوين الجلوكوز ، الذى يتحول إلى نشا فى خلايا النبات . وإذا سقطت هذه الأشعة على الغازات سببت تأينها كما أنها تحدث الظاهرة الفلورية لبعض المواد .

والظاهرة الفلورية هي ظهور ضوء منظور صادر عن المادة إذا ما سقطت عليها الأشعة فوق البنفسجية . ويضتلف الطول الموجي للضوء الصادر باختلاف طبيعة المادة المعرضة للأشعة . وهناك بعض المواد تتميز باستمرار انبعاث الضوء منها ، حتى بعد إبعاد الأشعة فوق البنفسجية ، وتعرف هذه الظاهرة بالتفسفر نسبة إلى مادة الفوسفور التي تظهر فيها تلك الخاصية .

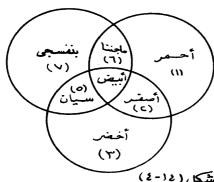
والضوء فوق البنفسجي قدرة على إثارة التلون لبعض المحاليل ، فمثلا يتلون باللون الأحمر محلول الكلوروفيل في الكحول ، ويتلون باللون الأخضر محلول سيانور الباريوم

## ١٤/٦- ألوان الأجسام وإحساس العين باللون:

إذا سقط ضوء أبيض على جسم ملون ينعكس جزء منه ، ويظهر بذلك للعين بألوانه المختلفة . فالجسم الأزرق يمتص جميع الألوان فيما عدا اللون الأزرق ، والجسم الأحمر لا يعكس من جميع ألوان الطيف إلا اللون الأحمر وهكذا . ولإثبات أن ألوان الأجسام تكون نتيجة لما تعكسه من ألوان الطيف ، نحضر أجساما ذات ألوان مختلفة . إذا وضع أى منها في أى منطقة من الطيف ليست على لونه فإنه يبدو أسود اللون ، أما إذا وضع في المنطقة اللون لها نفس لونه يزداد لونه شدة وقوة . فورقة الشجر تبدو خضراء في منطقة اللون الأخضر من الطيف وتراها العين سوداء في منطقة اللون الأحمر أو الأزرق .

وكما يحدث بالنسبة لانعكاس الألوان على الأجسام ، يحدث بالنسبة لامتصاصبها إذا مر ضبوء أبيض خلالها . إذ يمتص الجسم جميع ألوان الطيف فيما عدا لون الجسم ، الذى يستطيع أن ينفذ خلاله ، فيرى الجسم متميزا بذلك اللون . أما إذا امتص الجسم جميع ألوان الطيف الساقطة عليه يبدى الجسم أسود اللون .

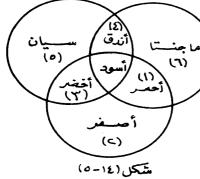
يتوقف إحساس العين باللون على الطول الموجى للضوء الساقط عليها ، فالفوتونات ذات الطول الموجى 6000إنجستروم مثلا ، تعطى إحساسا باللون الأصفر أما الفوتونات التي لها طول موجى 3000إنجستروم ، فإنها تعطى إحساسا باللون البنفسجى وهكذا . وعندما يسقط على العين نوعان من الفوتونات لا يبدو اللون خليطا بين لونيهما بل يظهر لون آخر . فمثلا رؤية خليط من اللونين الأحمر والأخضر تعطى إحساسا باللون الأصفر . أى أن العين يمكن أن ترى اللون الاصفر إذا تعرضت لفوتونات تهيج فيها الإحساس باللونين الأحمر والأخضر معا . ولكن يوجد هناك ثلاثة ألوان أولية هي الأحمر والأخضر والبنفسجى ، وهي الألوان التي لا يمكن أن تحس بها العين عن طريق خلط أي من الألوان الأخرى . وعموما فكل إحساس لوني يمكن إحداثه بخلط الألوان الأولية الثلاثة . ويمكن إظهار نتيجة



مزج الألوان الأولية . برسم ثلاث دوائر كما في الشكل ( ١٤ - ٤ ) حيث تأخذ كل دائرة أحد الألوان الأولية، ونرسم هذه الدوائر بحيث يتقاطع كل اثنين معا ، كما تتقاطع جميعا في منطقة مشتركة تختلط فيها الألوان الأولية للدوائر الشلاث ، وينتج لذلك لون أبيض ويكون لون القطاع بين الدائرة الصمراء والضضراء

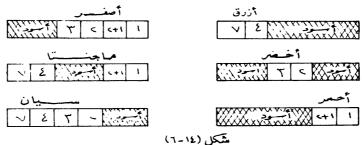
متنكل (١٤١-٤) أصفر،

كما يمثل اللون النيلي أو الماجئتا لون القطاع المشترك بين الأحمر والبنفسجي ، واللون السيان بين البنفسجي والأخضر.



تسمى الألوان: الأصفر والسيان والماجنتا بالألوان الأولية الطرحية ويلاحظ أن اللون الأصنفر الذى نتج عن مزج الأحمر والأخضر يعادل أيضا ألوان الطيف جميعها محنوفا منه اللون الأولى الأزرق . وبالمثل بالنسبة للماجنتا والسيان . كما أن مزج الألوان الأولية الطرحية الأصفر والماجنتا والسيان تعطى لوبنا أسود ، تمثله المساحة المشتركة للثلاث دوائر المبينة في الشكل (١٤ - ٥).

ويوضع الشكل (١٤ - ٦) مزج ألوان الطيف المختلفة وما ينشأ عن ذلك .



113

ويعتبر موضوع مزج الألوان ذا أهمية كبيرة عند الرسامين والفنانين ، الذين يحتاجون لدرجات مختلفة من الألوان . فمثلا الصصول على الألوان بالجمع يؤدى إلى ألوان زاهية بينما الحصول على الألوان بالحذف يعطى ألوانا قاتمة . وذلك مثلما يعطى تجميع الألوان الأولية الأحمر والأخضر والبنفسجي اللون الأبيض ، بينما يعطى مزج الألوان الطرحية الماجنتا والسيان والأصفر اللون الاسود .

ويقال: إن لونين متتامين إذا خلط أحدهما بالآخر ، ونتج عن ذلك لون أبيض ، ومن أمثلة ذلك اللوبان الأحمر والأخضر كذلك الأصغر والأزرق ، وأيضاً الأخضر والأرجواني هذه كلها ألوان منتامة .

# أسئلة علي الفصل الرابع عشر

- ١ اشرح تجربة تثبت بها أن لون الجسم يتوقف على انضوء الساقط عليه ، وايس خاصة من خواص الجسم نفسه ؟
  - ٢ ما هن الطيف؟ اشرح طريقة للحصول على طيف نقى؟
    - ٣ علل ١٤ ياتي :
- ترى الشمس حمراء قاتمة عند النظر إليها خلال لوح من الزجاج وزرقاء قاتمه إذا نظر إليها خلال لوح آخر ، ولا تري بتاتا إذا نظر إليها من خلال اللوحين معا ،
  - 4 ما هو طيف الامتصاص ؟اشرح كيف امكن بواسطة خطوط فرنهوفر اكتشاف غاز
     الهليوم هي جو الشمس ، قبل اكتشافه على سطح الأرض ؟
    - ه ما هي الأطياف غير المرئية وما هي خواصنها ؟

اشرح جهاز اسبكترومتر لقياسها ؟

٦ - اذكر ما تعرفه عن: الظاهرة الفلورية -- التفسفر؟

## الفصل الخامس عشر التداخل - الحيود - الاستقطاب

### ١٥ / ١ – تداخل حركتين موجيتين :

عندما أعلن هيجنز نظريته الموجية في الضوء ، اعتبر أن الضوء حركة موجية تنتشر بسرعة كبيرة منتظمة في الوسط . وشبه انتشار الأمواج من المصدر كانتشار التموجات على شكل دوائر على سطح ماء ساكن عند سقوط جسم فيه ، حيث تنتشر هذه التموجات على شكل دوائر مركزها موقع سقوط الجسم .

وقد عرف هيجنز صدر الموجة عند لحظة معينة ، بأنها السطح الكروى الذي يحيط بالمصدر الضوئى ، والذي يغلف جميع النقط التي لها نفس الطور من الحركة الموجية . كما فرض أن كل نقطة من صدر الموجة يمكن اعتبارها مركزا موجيا ثانويا تنتشر منه مويجات كرية بنفس سرعة الضوء .

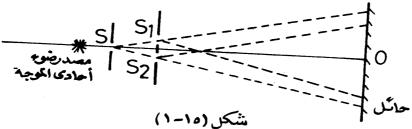
فإذا كان هناك مصدران يبعث كل منهما موجات كرية ، تتداخل هذه الموجات وتتوقف الشدة الضوئية عند أى نقطة على الاختلاف فى الطور بين مركبتى الشدة الضوئية عن كل مصدر . ولذلك إذا اتحدت الشدتان فى الطور نتج عن ذلك إضاءة مضاعفة ، أما إذا اختلف الطور بينهما تلاشت الشدة الضوئية ونتج عن ذلك منطقة إعتمام .

ولإبراز ظاهرة التداخل في الضبوء مرئية للعين يجب أن يكون متصدرا الضبوء مترابطين . ومعنى أن تكون أمواج الضبوء المنبعثة من المصدرين مترابطة ، هو أن تبدأ دائما متحدة في الطور . ولذلك يستحيل إظهار التداخل باستخدام مصدرين منفصلين للضوء ، إذ أن من الصفات الأساسية للمتذبذب الذري الذي يبعث الفوتونات الضوئية أن يغير طوره باستمرار وبشكل عشوائي ؛ فلكي نضمن أن نحصل على موجتين ضوئيتين مترابطتين عسادرتين من نقطتين مختلفتين يجب أن نبدأ بمصدر ضوئي واحد ، ثم نقسم إشعاعه إلى جزأين يتخذ كل منهما مسارا خاصا ثم يلتقيان ثانية عند نقطة واحدة . وتتوقف الشدة

الضوئية عندئذ على الفرق في طول المسار الذي اتبعه كل منهما . فإذا كان الفرق في المسار عددا صحيحا من طول الموجة كان التداخل بناءً أي تكون الشدة الضوئية مضاعفة، أما إذا كان الفرق في المسار عددا فرديا من أنصاف طول الموجة ، كان التداخل هداما أي تتلاشى الشدة الضوئية وتظهر منطقة إعتام عند هذه النقطة .

# ۱۵ /۲ ـ تجربة يونج Young :

أجرى توماس يونج تجربة لتداخل الضوء . تعتبر أول تحقيق عملى للنظرية الموجية التى وضعها هيجنز عن طبيعة الضوء . استخدم فيها شقاً ضيقاً مستطيلاً S في حاجز يوضع خلفه مصدر ضوئي أحادى اللون مثل لهب الصوديوم . ويوضع أمام هذا الشق S شقان مستطيلان  $S_1$ ,  $S_2$  في وضع يوازى الشق الأول S شكل (  $S_1$  ) . نفرض أن المسافة بين الفتحتين  $S_1$  هي  $S_2$  هي  $S_3$  وأنهما يبعدان مسافة  $S_3$  عن الحائل الذي تسقط عليه الأشعة الصادرة عن الفتحتين .

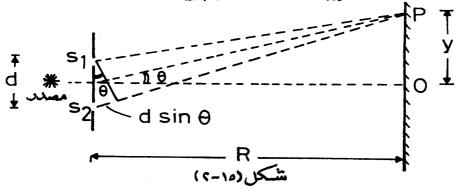


تظهر على هذا الحائل خطوط مضيئة ، وآخرى مظلمة توازى الفتحتين  $S_2$  ،  $S_1$  وقد سميت هذه الخطوط بهدب التداخل . وقد لاحظ يونج أنه بقفل أى من الفتحتين ، لمنع مرود الضوء منها تختفى في الحال الخطوط المظلمة وتظهر الإضاءة على الحائل منتظمة تماما . والنتيجة المستخلصة من ذلك أن إضافة الضوء على الضوء يمكن أن تحدث ظلمة وهذا ، مالا تستطيع أبدا تفسيره التظرية الجسيمية للضوء ، التي سبق أن وضعها نيوتن والتي تعتبر

الضوء مكوناً من جسيمات صغيرة تسير بسرعة كبيرة ، يمكن لها أن تنعكس على الأجسام وأن تنكسر في الأوساط المختلفة .

وتفسير ظهور هدب التداخل – استنادا إلى النظرية الموجية – هو وجود مواضع على الحائل تلتقى فيها قمة موجية ، صادرة من  $S_1$  مع أخرى صادرة من  $S_2$  فتحدث إضاءة عظمى ، بينما توجد مواضع أخرى تلتقى فيها قمة مع قاع فتحدث ظلمة نتيجة لذلك .

ترتبط المسافات بين هدب التداخل بطول موجة الضوء المستخدم ولتكن  $\lambda$  ولإيجاد هذه العلاقة نعتبر الرسم في الشكل (  $\lambda$  -  $\lambda$  ) . ونفرض أن المسافة بين الفتحتين  $\lambda$  و  $\lambda$  هي العلاقة نعتبر الرسم في الشكل  $\lambda$  و  $\lambda$  هي نقطة على الحائل في اتجاه يصنع زاوية  $\lambda$  ، مع خط التماثل  $\lambda$  . وجد عند النقطة  $\lambda$  أحد الهدب ويبعد مسافة  $\lambda$  عن النقطة  $\lambda$ 



تبدأ مويجات الضوء الصادرة عن الفتحتين  $S_2$  ,  $S_1$  مترابطة – أي – متحدة في الطور ، ولكن عندما تنتشر وتصل إلى النقطة P لن تظل كذلك ، بسبب وجود فرق في طول المسار وهو ( $S_2P$  -  $S_1$  P) ومن هندسة الشكل ( $S_2P$  -  $S_1$  P) يساوى هذا الفرق في المسار d sin  $\theta$ 

 .... 3 , 2 , 3 أي أن شرط حدوث هدب مضيء هو:

$$d \sin \theta = m \lambda \tag{15-1}$$

ويكون الهدب المضيء في المركز عند النقطة O هو الهدب المقابل لقيمة m=0 في معادلة (1-1) . وعندما نعتب ر الهدب رقم m بعيدا عن المركز O يكون بعدد عن O هو :

$$y = R \tan \theta \tag{15 - 2}$$

ولكن نظرا لأن الزاوية  $\theta$  تكون دائما صغيرة جدا ، لذلك يمكن اعتبار an  $\theta \cong \sin \theta$ 

$$y = R \sin \theta \tag{15 - 3}$$

وباستخدام معادلة (1 - 15) نحصل على بعد الهدب m عن المركز O

$$y = R \frac{m\lambda}{d}$$
 (15 - 4)

مى X ميث m ، (m+1) مى متتاليتين متتاليتين

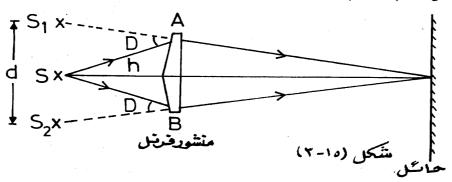
$$y_{m+1} - y_m = X = R \frac{\lambda}{d}$$
 (15 - 5)

X ويمكن تعيين الطول الموجى للأشعة المستخدمة في التجربة ، وذلك بقياس المسافة بين هدبتين متتاليتين والبعدين R مع استخدام المعادلة (5 - 15) . ويتضح من المعادلة أنه كلما صغرت المسافة A بين الفتحتين A كلما كبرت المسافة A بين الأهداب، وذلك مما ييسر رؤيتها . وتكون المسافة A ستخدم في تجربة يوخ عينية ميكروسكوب ، توضع على امتداد محسور الجهاز وهو الخط A0 ويستغنى عندئذ عن الحائل .

## ١٥/ ٣ - تداخل الضوء بمنشور فرنل المزدوج:

لكى يثبت فرنل أن حيود الضوء على الفتحات في تجربة يونج ، ليس هو سبب تداخل

الضوء وظهور الهدب ، استخدم للحصول على مصدرين ضوئيين مترابطين منشوراً مزدوجاً يعرف باسمه ، ويتكون من منشورين رقيقين متحدى القاعدة يوضع مصدر الضوء  $S_1 \& S_2$  أمامهما ، فتتكون له صورتان  $S_1 \& S_2$  ناتجتان من انكسار الأشعة في المنشورين ، كما في الشكار (  $S_1 - S_2$  ) .



وينشأ عن تداخل الأمواج ذات الطور الواحد والمنبعثة من المصدرين  $S_1$ ,  $S_2$  هدب تداخل ، يمكن رؤيتها في مجال عينية الميكروسكوب كما يمكن استقبالها على حائل ويلاحظ أن البعد بين الهدب يزداد بزيادة البعد بين الحائل والمنشور ، وكذلك بتقريب المصدر S من المنشور . وكما ذكرنا في تجربة يوخ يمكن حساب طول موجة الضوء الأحادى اللون المستخدم من معادلة  $S_1$  عن عن تكون المسافة  $S_2$  هذه الحالة هي البعد بين الصورتين التقديريتين  $S_1$  ه  $S_2$  المصدر  $S_2$  ويمكن إيجاد هذه المسافة باستخدام عدسة لامة توضع بين المنشور والحائل ، وبتحريك العدسة حتى الحصول على صورة مكبرة واضحة للمصدرين  $S_1$ ,  $S_2$  ويقاس بعد الجسم وبعد الصورة عن العدسة وكذلك طول الصورة . وبذلك يمكن حساب التكبير للعدسة وهو ، بعد الصورة مقسوما على بعد الجسم . ثم بمعرفة التكبير وطول الصورة نوجد طول الجسم وهو البعد  $S_1$  ,  $S_2$  ويساوى عندئذ طول الصورة مقسوما على التكبير

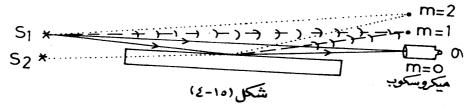
h بمعرفة بعد المصدر عن المشاور  $S_1$  ,  $S_2$  ، بمعرفة بعد المصدر عن المشور  $S_1$  وزاوية رأس المنشور  $S_1$  ومعامل انكساره  $S_1$  . الانحراف المادث في الشعاع  $S_1$  بمروره في المنشور هو D ، حيث D = A ( $\mu$ -1) من قانون المنشور الرقيق ، وباعتبار الزاوية مسغيرة تكون  $D = (S_1 S/h)$  و  $D = (S_2 S/h)$  عندال المنطع  $D = (S_2 S/h)$  ويكون البعد  $D = S_1 S_2$  هو :

$$S_1 S_2 = S_1 S + S_2 S$$
  

$$S_1 S_2 = 2 h \cdot A (\mu - 1)$$
(15 - 6)

## ١٥/٤ تغير زاوية الطور بالانعكاس:

تتغيير دائما زاوية الطور للأشعة الضوئية بانعكاسها على سطح مستوى بعقدار  $180^{\circ}$ ، أي أن صدر الموجة يكتسب أو يفقد نصف طول موجة عند الانعكاس ، ولإثبات ذلك نستخدم مرآة لويد وهي عبارة عن سطح زجاجي مفضض من الخارج ، حتى يعكس الضوء مباشرة عند السقوط عليه دون انكساره في الزجاج ، كما في الشكل ( ١٥ - 3 )



مصدر ضوء أحادى اللون يتكون له بالانعكاس على سطح المرآة صورة تقديرية  $S_1$  مصدر فيوء .  $S_2$  مصدرين مترابطين للضوء . أي أن موجاتهما يكون  $S_2$  . يكون المصدر .  $S_3$  وصورته .  $S_4$  مصدرين مترابطين للضوء . أي أن موجاتهما يكون المسالطور .

يتكون نتيجة لتداخل ضوء المصدرين أهداب تداخل ، يمكن رؤيتها في عينية ميكروسكوب ويمكن إظهارها على حائل .

ترى أهداب التداخل في نصف مجال الرؤية فقط في الميكرسكوب ، كما يرى الهدب الأول ( يسمى الهدب الصغرى m=0 ) مظلما .

تكون الهدب الصغرى من مويجتين مترابطتين تصلان عينية الميكرسكوب ، إحداهما بطريق مباشر من المصدر  $S_1$  ، والثانية بعد انعكاسها على السطح وظهورها وكأنها صادرة من الصورة  $S_2$  . لو لم تغير هذه المويجة زاوية طورها عند الانعكاس  $180^\circ$  لكان التداخل مقويا للموجة ، ويظهر هذا الهدب الأول مضيئا . ولكن ماحدث هو العكس ، فظهور الهدب الصغرى مظلما يعنى أن نصف طول موجة قد زاد أو نقص بالانعكاس ، مما سبب انطباق قمة المويجة الصادرة عن  $S_2$  ، فيحدث تداخلا هداما وتتلاشي بذلك الشدة الضوئية ويظهر الهدب مظلما .

وعندما نرتفع فوق مستوى هذا الهدب الأول يتغير طول المسار للضوء الصادر عن  $S_2 & S_1$  ، ويذلك يرى هدب مضىء ، كلما كان الفرق في طول المسار مساويا عدداً صحيحاً ، من أنصاف طول الموجة  $\lambda$  . (  $m+\frac{1}{2}$  ) .

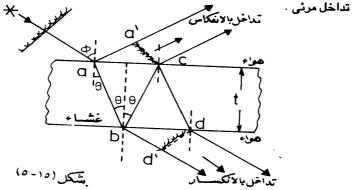
ويجب ملاحظة أنه إذا حدث انعكاس الضوء انعكاسا كليا ، كالذي يحدث عند سقوط الضوء من وسط كثيف ( معامل انكساره كبير ) على وسط خفيف ( معامل انكساره أقل) لا يحدث تغير في زاوية طور الموجة .

ung katalah di Matabigan di pandi

## ١٥/٥- تداخل الضوء بالأغشية الرقيقة :

S معامل انكساره  $\mu$  ، ونفرض S مصدرا ضوئيا أحادى اللون يرسل حزمة ضوئية في اتجاه Sa ، تسقط على الغشاء بزاوية مصدرا ضوئيا أحادى اللون يرسل حزمة ضوئية في اتجاه  $\mu$  ، تسقط على الغشاء بزاوية سقوط  $\mu$  . ينعكس بعض الضوء عند  $\mu$  بينما ينكسر جزء منه ولتكن زاوية الانكسار  $\mu$  . يسقط الشعباع المنكسر على السطح الثاني للغشاء عند النقطة  $\mu$  فينعكس بعضا منه إلى  $\mu$  ، وينكسر البعض الآخر ويخرج ثانية إلى الهواء . وهكذا يحدث عند النقط  $\mu$  . يتكون إذن شعاعان في كل جانب من الغشاء ، يوجد بينهما فرق في الطور – أي – في طول

المسار . ولما كان الشعاعان صادرين عن نفس المصدر لذلك يكونان مترابطين ويمكن أن يحدث بينهما تداخل مرئى . يجر



بالنسبة للتداخل الذي يحدث بالانعكاس ، يمكن حساب الفرق في طول مسار الشعاع المتعكس مباشرة عند a ، والشعاع الذي مر داخل الغشاء وخرج ثانية عند a . صدر الموجة المتعكس مو a . فرق المسار لشعاع الضوء المار بالنقطة a وبين الشعاع المار بالنقطة a يساوى a = a ( a + a ) = a داخل الغشاء بينما كان المسار a a في الهواء .

من هندسة الشكل ، وباعتبار أن t هو سمك الغشاء يكون :

$$a a' = ac \sin \phi = 2t \tan \theta \sin \phi$$

$$ac = 2t \tan \theta$$

$$ab = bc = t/\cos\theta$$

$$\delta = \frac{2 n t}{\cos \theta} - 2 t \tan \theta \sin \phi$$

لكن 
$$\frac{\sin \phi}{\sin \theta}$$
 ويذلك يكون الفرق في طول المسار δ هو :

$$\delta = \frac{2 n t}{\cos \theta} - \frac{2 \mu t \sin^2 \theta}{\cos \theta}$$

$$\delta = 2 \,\mu \,t \,\cos \theta \tag{15 - 7}$$

واكن – نظرا لانعكاس الضوء على السطح عند a – يحدث تغير في الطور بمقدار  $\frac{\lambda}{2}$  . وعلى هذا  $180^\circ$  يكون قرق المسار بين الشعاعين هو :

$$\delta = 2 \mu t \cos \theta - \frac{\lambda}{2}$$

$$2 \mu t \cos \theta - \frac{\lambda}{2} = m \lambda$$

أي أن شرط التداخل البناء هو:

$$2 \mu t \cos \theta = (m + \frac{1}{2}) \lambda$$
 (15 - 8)

كما أن شرط التداخل الهدمي هو:

$$2\mu t \cos \theta = m \lambda \tag{15 - 9}$$

عندما تسقط الأشعة عمودية على الغشاء تكون الزاوية  $\theta=0$  ، وتكون  $\cos\theta=1$  وتعدل بذلك معادلتي  $\cos\theta=1$  ، (15 - 25) عندما بذلك معادلتي (15 - 25) عندما بذلك (1

أحيانا يظهر لون الغشاء أسود ، إذا كان سمكه أقل من طول الموجة الساقطة عليه ، أي يكون فرق طول المسار β μ t cos و أي يكون فرق طول المسار β μ t cos و صغيرا ولايبقى سوى فرق الطور بمقدار نصف طول موجة ، وهذا يعطى تداخلا هدميا يسبب ظهور لون الغشاء معتما .

وإذا سقط ضوء أبيض على الغشاء تنعكس عليه جميع الأمواج ، فيما عدا تلك التي

لها طول موجى  $\lambda$  يحقق المعادلة (9 - 15) ، أي التي يكون فرق المسار لها عددا محيحا من طول الموجة . وعلى ذلك يرى للغشاء لون منتظم يتوقف على سمك الغشاء  $\lambda$  وبالتالى على أية ألوان قد اختفت نتيجة للتداخل الهدمى .

cd ، ab يمكن أن يحدث تداخل بالانكسار إذا نفذ خلال الغشاء كل من الشعاعين ولم يمكن أن يحدث تداخل باء إذا كان  $dd^1$  عند الموجة  $dd^1$  عند عند  $dd^1$  عند

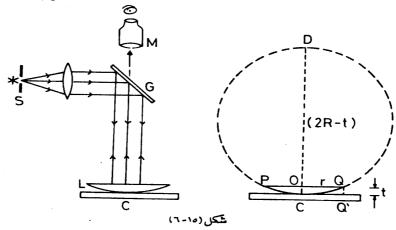
m = 0,1,2,3,....

و يحدث تداخل هدمي اذا كان :

$$2\mu t \cos \theta = \left(m + \frac{1}{2}\right)\lambda \tag{15-11}$$

## ١٥/٦- حلقات نيوتن:

اكتشف نيوتن حلقات تداخل تعرف الأن باسمه ، تكونت عن مرور ضوء أحادى اللون خلال غشاء رقيق متغير السمك من الهواء ، نتج عن وضع عدسة محدبة مستوية نصف قطر تكور سطحها المحدب كبير جداً، على سطح مستو من الزجاج كما في الشكل ( ١٥ - ٦ ) .



ينحصر بين العدسة و السطح المستوى غشاء هوائى رقيق ، يكون سمكه صفرا عند نقطة تلامس سطح العدسة المحدب بالسطح المستوى ، و يزداد سمك غشاء الهواء تدريجيا كلما بعدنا عن نقطة التلامس C.

و لإظهار حلقات التداخل يستخدم عادة لهب صوديوم كمصدر ضوئي S أحادى اللون ، يوضع خلف حائل به ثقب عند بؤرة عدسة فتخرج منها حزمة من الأشعة المتوازية ، تسقط على لوح زجاجى رقيق نصف مفضض G ، بعكس بعضا من الأشعة لتسقط على العدسة لا رأسيا إلى أسفل ، فتمر خلال غشاء الهواء الذي تحصره بينها وبين لوح الزجاج المستوى الذي تتعكس عليه الأشعة ، لترى داخل عينية الميكرسكوب M على هيئة حلقات مضيئة متحدة المركز ، تحصر بينها حلقات مظلمة ويكون مركز هذه الحلقات هو نقطة تلامس العدسة L مع السطح المستوى عند C ، حيث يوجد تداخل هدمى ليظهر مركز هذه الدوائر مظلما .

$$2 t = (m + \frac{1}{2}) \lambda$$
 (15 - 12)

كما يكون شرط تكون حلقة مظلمة هو:

 $2t = m\lambda$ 

ولقياس طول موجة الضوء  $\lambda$  بواسطة حلقات نيوتن ، نوجد هندسيا العلاقة بين نصف قطر حلقة التداخل r – والتي تكونت عند نقطة مثل Q حيث سمك غشاء الهواء تحتها r ونصف قطر تكور سطح العدسة r ، من الشكل r ) .

$$r^2 = t(2R-t)$$
  
 $r^2 \equiv 2Rt$  (15 - 13)

وقد أهملنا  $t^2$  حيث إنها كمية صغيرة من الدرجة الثانية .

وباستخدام معادلتي (12 - 15)، (11 - 15) نصصل على نصف قطر الطقة المضيئة r :

$$\frac{r^2}{R} = (m + \frac{1}{2})\lambda$$
 (15 - 14)

أما إذا كانت الطلقة مظلمة فإن نصف قطرها يعطى بالمعادلة :

$$\frac{r^2}{R} = m \lambda$$

: نيان المتبرنا  $r_{m+S} \, \, \& \, r_m$  مما نصفى قطرى الحلقتين  $r_{m+S} \, \, \& \, r_m$  يكون

$$(r_{(m+s)}^2 - r_m^2) = R S \lambda$$
 (15 - 15)

وباستخدام میکرسکوب یمکننا قیاس قطر حلقة رتبتها m ، وکذلك قطر الحلقة m+S ) التى تبعد عن الحلقة m+S حدد S حلقات .

كما يمكننا تعيين بدقة كبيرة نصف قطر انحناء السطح السفلى للعدسة R وذلك بأى طريقة ضوئية كأن يستخدم هنا ضوء طول موجته  $\lambda$  معلومة ، وبذلك يمكن تعيين طول موجة أى ضوء أحادى اللون ، بإجراء تجرية حلقات نيوتن مع استخدام المعادلة (14 - 15)

#### مثال(١٥١-١):

فى تجربة حلقات نيوتن استخدم ضوء أحادى اللون وتم الحصول على القراءات التالية:

نصف قطر تكور السطح المصدب للعبدسية 1000سم ، قطر حلقية منا 0.8 سم ،

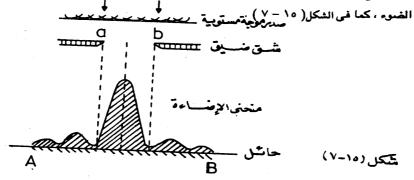
قطرالحلقة الخامسة التالية للحلقة السابقة 1,2 سم . أوجد طول موجة الضوء المستخدم وأوجد رتبة الحلقة ؟

الحــل :

$$r_{m+s}^2 - r_m^2 = R S \lambda$$
 $\left(\frac{1.2}{2}\right)^2 - \left(\frac{0.8}{2}\right)^2 = 1000 \times 5 \times \lambda$ 
 $\lambda = 0.4 \times 10^{-4} \text{ cm}$ 
 $\lambda = 4000 \text{ A}^\circ$ 
 $\vdots$ 
 $r^2 = R m \lambda$ 
 $(0.8)^2 = 1000 \times m \times 0.4 \times 10^{-4}$ 
 $m = 16$ 

### ٥١/٧ - حيود الضوء:

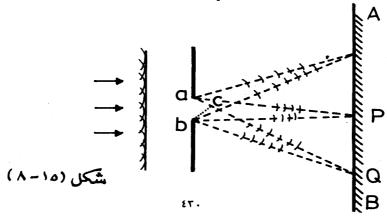
إذا سقطت موجة مسترية من ضوء أحادى اللون ، على شق ضيق في حاجز تتكون له صورة في الجهة الأخرى من الحافة وتظهر عند حدود الصورة هدب تداخل بسبب حيود الضوء ، كما في الشكل ( ٧ - ٧ ) ... مستريال



كما سبق أن ذكرنا يحدث تداخل في الضوء بين أمواجه وتظهر هدب التداخل ، إذا

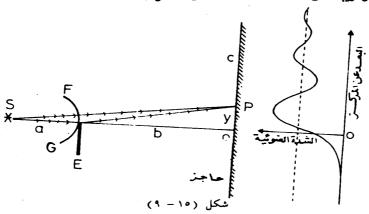
كانت الأمواج مترابطة - أى - يكون لها نفس التردد ونفس السعة ، كأن تكون صادرة من نفس المصدر ، ولكنها اختلفت في طول المسار فقط ، عند تطبيق ذلك في حالة الميود نفرض نقطتين a و b على صدر موجة ساقطة على شق ضيق في حاجز . وفقا لنظرية هيجنز يمكن اعتبار كل من a و b كمصدري ضوء ثانويين يرسلان مويجات خلف الحاجز . تكون هذه المويجات مترابطة حيث إنها نابعة أصلا من صدر موجة واحد ويكون لها نفس الطور ، لذلك فالضوء الذي يصل منهما إلى أي نقطة على الحائل AB يمكن له أن يتداخل وتظهر لذلك هدب عند حافة الصورة للشق ، ويزداد وضوح هذه الهدب كلما ضاقت فتحة الشق .

a , تصل المويين من حافتي الشق . P على الحاجز تكون على بعدين متساويين من حافتي الشق . P ، تصل المويجات من كل من الحافتين مترابطة وتكون قد قطعت نفس طول المسار . لذلك ينتج عن التداخل تقوية للضوء . أما إذا ابتعدنا عن النقطة P إلى P مثلا فإننا نجد أن المويجة التي تصل من الحافة P تقطع مسارا أطول من تلك التي تصل من المسافة P المسافة P شكل (P - P ) . عندما يكون ويكون فرق طول المسار هو (P - P ) أي المسافة عد شكل (P - P ) . عندما يكون فرق طول المسار مساويا لنصف طول موجة P من الضوء الساقط يحدث تداخل هدمي بين المويجات ، وينشأ عن ذلك هدب مظلم . وإذا بعدنا أكثر عن النقطة P حتى يصير فرق طول المسار موجة كاملة يظهر هدب مظلم . وإذا بعدنا أكثر عن النقطة P حتى يصير فرق طول المسار موجة كاملة يظهر هدب مظلم .



# ١٥ / ٨ - حيود الضوء على حافة مستقيمة:

اعتبر حافة مستقيمة E يسقط عليها ضبوء أحادى اللون من مصدر ضبوء S على هيئة شق يبعد عن الحافة بمسافة قدرها B ويوازيها ، ويوجد خلف الحافة حاجز B يستقبل الضوء ويبعد عن الحافة مسافة B ، كما في الشكل ( B / B ) .



لدراسة توزيع الشدة الضوئية على الحاجز c نعتبر موجة أسطوانية FG صادرة عن المصدر الخطى ( الشق المضيء ) S ، ونفرض نقطة على الحاجز مثل P تبعد مسافة y عن المركز .

من هندسة الشكل

$$pe = (b^{2} + y^{2})^{\frac{1}{2}}$$

$$= b (1 + \frac{y^{2}}{b^{2}})^{\frac{1}{2}}$$

$$pe \cong b (1 + \frac{y^{2}}{2b^{2}})$$
(15 - 16)

PS = 
$$[(a+b)^2 + y^2]^{\frac{1}{2}}$$
  
PS  $\approx (a+b) + \frac{y^2}{2(a+b)}$   
Pf = PS - a

$$\text{Pf} = b + \frac{y^2}{2(a+b)}$$
(15 - 17)

وعلى ذلك يتوقف حدوث تداخل تقوية ، أو تداخل هدمى عند P على الفرق فى طول مسار المويجتين  $\Lambda$  فإذا كان هذا الفرق مساويا لعدد صحيح من طول الموجة  $\Lambda$  ظهر هدب مظلم . وعلى ذلك يكون شرط ظهور هدبة مظلمة هو :

Pe - Pf = 
$$m \lambda = \frac{y^2}{2} \left( \frac{1}{b} - \frac{1}{a+b} \right)$$
 (15 - 18)

أى أن الهدبة المظلمة تتكون على بعد y من المركز O عندما تكون :

$$y = [2m \lambda (\frac{a+b}{a}).b]^{\frac{1}{2}}$$
 (15 - 19)

وتتكون هدبة مضيئة إذا كان البعد y هو:

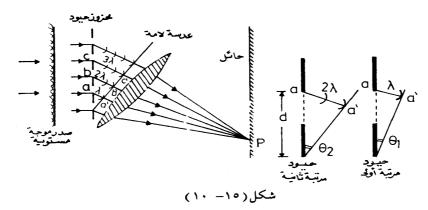
$$y = [(2m-1)\lambda \cdot \frac{b}{a}(a+b)]^{\frac{1}{2}}$$
 (15 - 20)

### ١٥/ ٩ - محزوز الحيود المستوى:

يتكون محزوز العيود من شريحة مستوية من الزجاج ، حز على أحد سطحيها خطوط مستقيمة ومتوازية بواسطة سن رقيق ، يمكن أن يخدش الزجاج ويبلغ عادة عدد هذه الحزوز بضعة آلاف خط في السنتيمتر ، ويعمل محزوز الحيود على سطح به مجموعة من الفتحات الضيقة المتوازية المنفذة للضوء ، والتي تحدث على حوافها ظاهرة الحيود .

لدراسة الحيود على المحزوز اعتبر مصدرا للضوء أحادى اللون ، يبعث موجة مستوية . d . d . عليه المحزوز في اتجاه عمودي عليه ، ونفرض أن الفرجة بين حزين متتاليين هي

شکل (۱۰ – ۱۰).



عندما تسقط الموجة المستوية على محزوز الحدود ، تعتبر كل فتحة فيه كأنها مصدر موجى ثانوي يبعث أمواجا مترابطة ، ولنعتبر الضوء الذي يحيد من هذه المصادر الثانوية في الاتجاه الذي يصنع زاوية  $\theta$  مع الاتجاه الأصلى للأشعة . تجمع العدسة L الأشعة عند نقطة P على حاجز ، ويحدث تداخل بين المويجات الصادرة عن النقط المختلفة من محزوز الحيود مثل ... , a , b , c , ... a b b a a

 $cc'=3\lambda$  ,  $bb'=2\lambda$  ،  $aa'=\lambda$  السار  $\theta$  تجسعل طول السار  $\theta$  الخسار ، وبذلك يحدث تداخل تقوية وهكذا نجد أن الضوء يصل النقطة P جميعه في نفس الطور ، وبذلك يحدث تداخل تقوية للضوء ويظهر على الحاجز هدبة مضيئة . أما إذا تغيرت الزاوية  $\theta$  بقدر يسير بحيث لاتصل جميع المويجات للنقطة P ، في نفس الطور يحدث تداخل هدمي ويظهر على الحاجز هدبة مظلمة .

وإذا استمر تغيير الزاوية  $\theta$  حتى نصل إلى وضع يكون فيه

منه مضيئة على الحاجز . ويسمى حيود النوع الأول مرتبة أولى ، وحيود النسوع الثانسي حيسود مرتبة ثانية ( انظر شكل ١٥ - ١٠ ) . ويكون شرط تكوين هدبة مضيئة هو :

 $d \sin \theta = m \lambda \tag{15 - 21}$ 

وحيث m هي رتبة الحيود وتأخذ القيم .....  $p_{m}$  ,  $p_{m}$  ,  $p_{m}$  ويستخدم عادة محزوز الحيود لتحليل الضوء . ولإيجاد قدرته على التحليل نفرض موجتين طولاهما  $p_{m}$  ,  $p_{m}$  ,  $p_{m}$  ,  $p_{m}$  ,  $p_{m}$  ,  $p_{m}$ 

 $m \lambda = d \sin \theta$ 

 $m d \lambda = d \cos \theta d\theta$ 

وبذلك يكون الفرق بين الخطين هو:

$$d\theta = \frac{m}{d\cos\theta} d\lambda \tag{15 - 22}$$

يسمى المقدار  $(\frac{d\theta}{d\lambda})$  شدرة تشتيت المحزوز الضوء .

شکل (۱۱-۱۷)

يرى الخطان فى الطيف منف صلين إذا انطب قت النهاية العظمى للأول على النهاية الصفرى للثانى ، بالنسبة لنفس الرتبة كما فى الشكل ( ١٥ – ١١ ). أى عندما تكون المسافة الزاوية بين الخطين أكب من منطقة الإضاءة الصادئة بفعل النهاية العظمى لأى الخطين

إذا فرضنا أن الحيود في اتجاه  $\, \theta \,$  يعطى نهاية عظمى للطول الموجى  $\, \lambda + d\lambda \,$  ، فمن معادلة (  $\, 21 - 21 \,$  ) يكون :

 $d \sin \theta = m (\lambda + d \lambda)$ 

ولكي يكون اتجاه الحيود heta هو نفس نهاية صغرى بالنسبة للطول الموجى  $\lambda$  يكون :

$$d \sin \theta = (m + \frac{1}{N}) \lambda$$

حيث N عدد خطوط المحزوز في السنتيمتر .

ومن ذلك نرى أنه لكي يرى الخطان  $\lambda + \mathrm{d}\lambda \, \& \, \lambda$  منفصلين يجب أن يكون :

$$m(\lambda + d\lambda) = (m + \frac{1}{N})\lambda$$

ومن هذه المعادلة نحصل على قدرة المحزوز على تحليل الضوء  $rac{\lambda}{d\lambda}$  وتساوى :

$$\frac{\lambda}{d\lambda} = m N \tag{15 - 23}$$

ويلاحظ أن هذه القدرة تتناسب مع عدد الحزوز في السنتيمتر N كما تتناسب أيضا مع مرتبة طيف الحيود m .

#### مثال(١٥-٢):

طول موجة خطى الصوديوم 5890D - lines إنجستروم عندما استخدم محزوز حيود قدرته على التحليل الطبيقي 1000، أمكن رؤية الخطين منفصلين ، أوجد الفرق في طول الموجة لهما .

#### الحسل :

$$\frac{\lambda}{d\lambda} = m N = 1000$$

$$d\lambda = \frac{5890}{1000} \times 10^{-8}$$

$$= 5.89 \times 10^{-8} \text{ cm}$$

#### مثال (۱۵-۳):

يسقط ضوء أحادى اللون (  $\lambda = 5893~{\rm A}^\circ$  ) عموديا على محزوز حيود ، فظهر طيف حيود المرتبة الأولى على جانبي العمودي وبينهما زاوية  $42^\circ$  ،  $42^\circ$  وجد عدد

الحزوزات في السنتيمتر للمحزوز ؟

#### الحسل:

$$\theta = \frac{1}{2} (27^{\circ} 42^{\circ}) \& m = 1$$

$$d \sin \theta = \lambda$$

$$d = \frac{\lambda}{\sin \theta} = \frac{5893 \times 10^{-8}}{\sin 13^{\circ} 51^{\circ}}$$

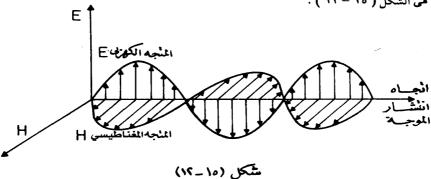
$$N = \frac{1}{d} = \frac{\sin 13^{\circ} 51^{\circ}}{5893 \times 10^{-8}}$$

$$N = 4060 / cm$$

أى أن عدد الحزوزات ٤٠٦٠ حزا في السنتيمتر.

#### ١٠/١٥ استقطاب الضوء:

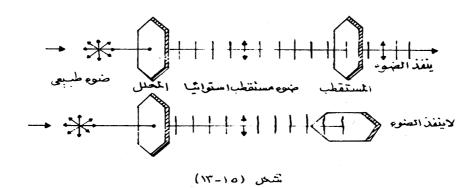
الاستقطاب ظاهرة ضوئية بحتة لاتحدث في الصوت أو الموجات الميكانيكية ذات الاهتزاز الطولى . ومن المعروف أن الضوء ينتشر نتيجة لحركة موجية مستعرضة نتيجة لتغيرات دورية لمجالين أحدهما كهربي E والثاني مغناطيسي H يعمل كل منهما في اتجاه عمودي على الآخر ، والاثنان يعملان في اتجاه عمودي على اتجاه انتشار الموجة كما مبين في الشكل ( ١٥ - ١٢ ) .



يتغير كل من المتجهن الكهربي والمغناطيسي جيبيا مع الزمن ، كما أنهما يكونان دائما في طور واحد ، أي أنه عندما يكون للمتجه الكهربي قيمة عظمي يكون أيضا للمتجه المغناطيسي قيمة عظمي وهكذا

يمكن لبعض البلورات مثل التورمالين أن تمتص جميع الاهتزازات ماعدا تلك التى تحدث في مستوى واحد معين . ويسمى الضوء المار في البلورة بضوء مستقطب استوائيا ، إذ أن الذبذبات تحدث في مستوى واحد يسمى مستوى الاستقطاب . ويتحدد ذلك المستوى باتجاه انتشار الموجة والمحور الضوئي للبلورة وهو خط مواز لمحورها .

ومن الواضح أنه إذا وضعنا بلورة تورمالين ثانية في اتجاه انتشار ضوء مستقطب استوائيا ، يمر الضوء فقط في حالة إذا كان المحور الضوئي للبلورة الأولى – التي تسمى بالمحلل – عموديا على المحور الضوئي للبلورة الثانية وتسمى المستقطب أما إذا كان محورا المحلل والمستقطب متعامدين فلا ينفذ ضوء من المستقطب على الإطلاق . شكل ( ١٥ – ١٧ ) .



٤٣٧

### ١١/١٥ أنواع الضوء المستقطب:

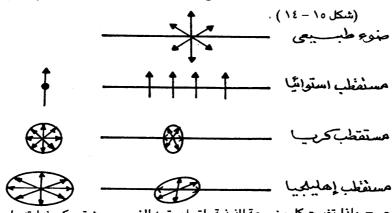
يوجد ثلاثة أنواع من الضبوء المستقطب:

- ١ ضبوء مستقطب استوائيا .
  - ٢ ضوء مستقطب كريا ،
- ٣ ضوء مستقطب إهليليجيا .

والتعريف الأنواع الثلاثة .. نفرض أن الضوء ناشىء عن ذبذبات دورية لكمية متجهة لها مقدار واتجاه ،

في أي وسط موحد الخواص isotropic يكون متجه الضوء هذا ، في صدرالموجة دائما ، ويكون عموديا على اتجاه انتشار الموجة .

- أ فإذا أخذ متجه الضوء اتجاها ثابتا لايتغير بينما تغير مقداره ، أي تغيرت له سعة الذبذبة ، فإننا نحصل على ضوء مستقطب استوائيا .
- ب أما إذا ظلت سعة الذبذبة ثابتة ، بينما تغير اتجاه متجه الضوء بانتظام بحيث تتحرك نهايته حركة منتظمة على محيط دائرة ، كان الضوء مستقطب دائريا



ج وإذا تغيرت كل من سعة الذبذبة واتجاه متجه الضوء بحيث تحركت نهايته عل

قطع ناقص ، فإن الضوء يكون استقطابه إهليليجيا .

وعادة نعتبر أن أى ضوء طبيعي غير مستقطب هو محصلة شعاعين من ضوء كل منهما ، مستقطب في مستوى يختلف عن الآخر ولايتوقف اتجاه المحصلة على مقدارها .

ولإثبات ماسبق رياضيا نعتبر موجتين متعامدتين تنتشران في اتجاه واحد

$$x = A \sin 2\pi \left(\frac{t}{T} - \frac{d}{\lambda}\right)$$
 (15 - 24)

$$y = B \sin \left[ 2\pi \left( \frac{t}{T} - \frac{d}{\lambda} \right) + \phi \right]$$
 (15 - 25)

حيث ¢ هو اختلاف الطور بينهما . المعادلة ( 24 - 15) تعطى :

$$(1 - \frac{x^2}{A^2}) = \cos^2 2\pi \left(\frac{t}{T} - \frac{d}{\lambda}\right)$$
 (15 - 26)

ومن مفكوك المعادلة (25 - 15) نحصل على :

$$\frac{y}{B} = \sin 2\pi \left(\frac{t}{T} - \frac{d}{\lambda}\right) \cos \phi + \cos 2\pi \left(\frac{t}{T} - \frac{d}{\lambda}\right) \sin \phi$$

$$\frac{y}{B} = \frac{x}{A}\cos\phi + \cos 2\pi \left(\frac{t}{T} - \frac{d}{\lambda}\right)\sin\phi \qquad (15 - 27)$$

$$\left(\frac{y}{B} - \frac{x}{A}\cos\phi\right)^2 = \left(1 - \frac{x^2}{A^2}\right)\sin^2\phi$$
 (15 - 28)

وباختصار هذه المعادلة نحصل على :

$$\frac{x^2}{A^2} + \frac{y^2}{B^2} = \sin^2 \phi + \frac{2xy}{AB} \cos \phi$$
 (15 - 29)

وتمثل هذه المعادلة محصلة الموجتين المتعامدتين وهي معادلة قطع ناقص يميل محوراه على المحورين x , y . ولذلك يسمى الضوء الناتج مستقطب إهليليجيا .

وإذا ما أخذت زاوية الطور  $\phi$  القيم  $\phi$  القيم  $\phi$  ،  $\phi$  .  $\phi$  .

$$\frac{x^2}{A^2} + \frac{y^2}{B^2} = 1 \tag{15.30}$$

أما إذا أخذت زاوية الطور القيم ( ..... ,  $4\pi$  ,  $4\pi$  ) يتحول القطع الناقص إلى خط مستقيم يمر بنقطة الأصل وميله ( B/A ) :

$$\frac{x}{A} \cdot \frac{y}{B} = 0 \tag{15 - 31}$$

وبذلك يكون اهتزاز المتجه الكهربى للضوء في اتجاه واحد ويكون الضوء في هذه الحالة مستقطب استوائيا . ويحدث كذلك استقطاب استوائي إذا كان فرق الطور بين الموجتين المتعامدتين هو  $(\dots, 5\pi, 5\pi, \pi)$  .

وإذا كانت سعة الاهتزازة واحدة للموجتين ، أي أن A=B ، تصير معادلة وإذا كانت سعة الاهتزازة واحدة للموجتين ، أي أن A=B ، معادلة دائرة :

$$x^2 + y^2 = A^2$$

ويتحرك عندئذ المتجه الضوئى على محيط دائرة ويقال إن الضوء مستقطب دائريا

#### ١ / ١ / ١ - استقطاب الضوء بالانعكاس :

إذا سقط شعاع من الضوء الطبيعى بزاوية سقوط خاصة على سطح لوح زجاج عادى، فإن الشعاع المنعكس يكون مستقطبا استوائيا

اعتبر A, B شریحتین زجاجتین مستویتین ، ینعکس علی کل منهما شعاع من ضوء طبیعی کما فی الشکل (۱۰ – ۱۰) .

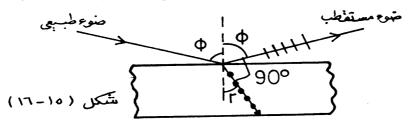
إذا أديرت الشريحة B بحيث يخرج الشعاع المنعكس من مستوى السقوط (وهو B هنا مستوى الصفحة ) فإننا نجد أن شدة الضوء المنعكس تتناقص تدريجيا ، حتى يصل إلى نهاية صغرى ثم تزداد بعد ذلك بزيادة زاوية الدوران . ويوجد هناك وضعان

شکل (۱۰–۱۰)

الشريحة تكون عندهما شدة الإضاءة للضوء المنعكس قيمة صغرى وتكون الزاوية بين الوضعين 180 . وباختيار الأشعة المنعكسة من الشريحة A بواسطة بلورة تورمالين ، وجد أن الضوء المنعكس على A أصبح مستقطبا استوائيا . ولذلك عند إعادة عكسه على الشريحة B امتنع الانعكاس في وضع معين . يحدث عنده استقطاب كلى للضوء المنعكس وتظهر عندئذ أقل شدة إضاءة له .

وتعرف زاوية الاستقطاب  $\phi$  بأنها الزاوية التي يدورها العاكس B حتى الوصول إلى أقل شدة إضاءة منعكسه منه . وقد وجد بروستر أن ظل زاوية الاستقطاب تساوى معامل انكسار مادة زجاج الشريحة B وذلك لأنه عند وضع الاستقطاب الكلى للشريحة B يكون كلا من الشعاع المنعكس والشعاع المنكسر متعامدين .

إذا فرضنا أن  $\phi$  هي زاوية سقوط الأشعة على سطح الزجاج .. (شكل ١٥ – ١٦ )



وأن r هي زاوية الانكسار وأن µ معامل انكسار مادة الزجاج . تكون :

$$\mu = \frac{\sin \phi}{\sin r} \tag{15 - 32}$$

وعندما يكون الشعاع المنعكس عمودى على الشعاع المنكسر كما في وضع الاستقطاب الكلي ، أي أن

 $\begin{aligned} \phi + r &= 90^{\circ} \\ \sin r &= \cos i \\ &: \text{e.g.} \end{aligned}$ 

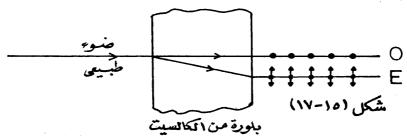
$$\mu = \frac{\sin \phi}{\cos \phi} = \tan \phi \tag{15 - 33}$$

وتعطى المعادلة (33 - 15) قيمة زاوية السقوط التي ينتج عنها ضبوء منعكس يكون استقطابه تاما . وقد وجد أن هذه الزاوية في حالة الزجاج تساوى  $57^\circ$  .

#### ١٥/ ١٣ – الاستقطاب بالانكسار المزدوج:

تتصف معظم المواد بخواص إيزوتروبية ، أى أن هذه الخواص لاتتوقف على اتجاه القياس داخلها . واكن يوجد بعض البلورات تختلف خواصها إذا قيست فى اتجاهات مختلفة بالنسبة لمحور البلورة . فمن الناحية الضوئية نجد أن سرعة الضوء فى الزجاج مثلا واحدة فى جميع الاتجاهات داخلة ، بينما تظهر بلورات مثل كالسيت والتورمالين والكوارتز ظاهرة الانكسار المزدوج ، بسبب عدم تساوى سرعة الضوء داخل البلورة فى اتجاهاتها المختلفة .

وقد اكتشف بارثولينوس ظاهرة الانكسار المزدوج ، عندما وجد أنه بالنظر إلى حروف كتابة من خلال بلورة من مادة الأيسلند سبار ، ترى هذه الحروف مزدوجة .



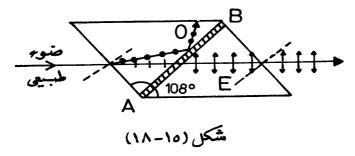
إذا سقط شعاع عموديا على بلورة من الكاليسيت - كما فى الشكل (١٥ - ١٧) نجد أنه يضرج من الوجه المقابل ، وقد انقسم إلى شعاعين أحدهما O على استقامة الشعاع الساقط ، بينما يخرج الشعاع الآخر E موازيا للأول ولكنه ليس على استقامته . ويسمى الشعاع O بالشعاع O بالشعاع المعتاد حيث إنه يتبع قانونى الانكسار ، ويسمى الشعاع E بالشعاع

غير المعتاد إذ لاتنطبق عليه قوانين الانكسار . وعندما اختبر الشعاعان المعتاد وغير المعتاد ، بواسطة بلورة تورمالين لمعرفة مدى استقطاب الضوء فيهما ، وجد أن كلا من الشعاعين مستقطب استقطابا استوائيا ، كما أن مستوى استقطاب الشعاع المعتاد عمودى على مستوى استقطاب الشعاع غير المعتاد . إذ بالنظر إلى الصورة التى يكونها الشعاعان من خلال بلورة الترومالين ، نحصل على وضع يختفى فيه صورة أحد الشعاعين ، بينما إذا أديرت البلورة بزاوية 90° عند هذا الوضع ، تظهر صورة الشعاع الأول وتختفى صورة الشعاع الثانى .

وقد ظهر أن هناك بعض البلورات لايعانى الضوء أى انكسار مزدوج بالمرور فيها ، إذا اخترق الضوء البلورة وتسمى مثل هذه المترق الضوء البلورة فى اتجاه معين يسمى بالمحور البصدرى للبلورة وتسمى مثل هذه البلورات بأحادية المحور . وإذا وجد اتجاهان فى البلورة لايحدثان انكسارا مزدوجا ، سميت هذه البلورات بثنائية المحور .

#### 10/10- منشور نيكول ومقياس الاستقطاب:

ابتكر نيكول منشورا من مادة الكالسيت يعرف باسمه . وبواسطته استطاع الحصول على ضبوء مستقطب استوائيا . يتكون منشور نيكول من بلورة من الكالسيت قطعت إلى نصفين متماثلين في مستوى معين AB ، ثم أعيد لصقهما بواسطة مادة كندا بلسم لتأخذ البلورة شكلها الأصلى ، كما في الشكل ( ١٥ - ١٨ ) .



معامل انكسار الضوء في مادة الكالسيت يساوي 1.66 بالنسبة للشعاع العادي 0 ، بينما يساوي 1.49 بالنسبة للشعاع غير العادي E . ومعامل انكسار مادة كندا بلسم 1.54 بالنسبة لكلا الشعاعين إذ أنها لاتحدث استقطابا للضوء . وعلى ذلك إذا اعتبرنا شعاعا ضوئيا يسقط على وجه المنشور يحدث له انكسار مزدوج إلى شعاعين O & E وتكون نبذبات الشعاع المعتاد O عمودية على المحور الضوئي للبلورة ، أي عمودية على مستوى الورقة وقد مثلت في الشكل على هيئة نقط . أما نبذبات الشعاع غير العادي فتحدث في مستوى الورقة وقد مثلت بشرط صغيرة متعامدة مع الشعاع E .

عندما يسقط الشعاع العادى على مادة كندا بلسم ، يكون سقوطه من وسط كثيف إلى وسط أقل كثافة ضوئية ، لذلك ينعكس الشعاع O انعكاسا كليا إذا كانت زاوية سقوطه أكبر من الزاوية الصرجة ، وهذا الشرط يستوفى عند صنع المنشور . ويذلك يتشتت الشعاع المعتاد فلا ينفذ من المنشور من جهته الأخرى سوى الشعاع غير المعتاد E ، الذى لايتأثر بطبقة كندا بلسم اللاصقة حيث إن معامل انكسارها أكبر من معامل انكسار الكالسيت للشعاع E . أى أنه ينفذ من وسط خفيف إلى وسط أكثف ضوئيا ، فلا يحدث له انعكاس كلى كما هو الحال بالنسبة للشعاع O .

إذا وضع في مسار الضوء النافذ من منشور نيكول منشور آخر مماثل ، يمكن للضوء أن ينفذ خلاله فقط ، في حالة أن يكون محود المنشود الثاني موازيا لنظيره في المنشود الأول . أما إذا أدير المنشور الثاني حول الشعاع الساقط عليه فإننا نجد عند وضع معين الختفاء الضوء تماما ، ولذلك تستخدم هذه الظاهرة في دراسة الفعالية الضوئية ، ودوران مستوى الاستقطاب للمواد المختلفة .

تتميز بعض المواد الشفافة للضوء بأن لها خاصية إدارة مستوى الاستقطاب للضوء المار بها . وتتوقف زاوية الدوران على طبيعة المادة إذا كانت صلبة أو كميتها المذابة إذا كانت في محلول . كما تتناسب زاوية دوران مستوى الاستقطاب طرديا مع سمك المادة ، التي ينفذ خلالها الضوء ومع درجة حرارتها ، وتتناسب عكسيا مع مربع الطول الموجى

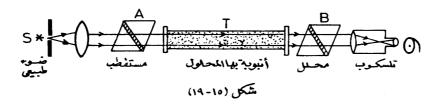
للضوء الساقط . وتسمى المواد التي لها خاصية إدارة مستوى الاستقطاب بالمواد الفعالة ضوئيا ومن هذه المواد سكر الجلوكوز .

إذا كانت  $\theta$  هي زاوية الدوران الناتجة عن نفاذ الضوء في محلول ما ، سمكة مقاسا بالديسيمتر h وكانت شدة تركيز المحلول h

$$\theta = \infty c h \tag{15-34}$$

ويسمى الشابت ∞ بالدوران النوعى للمادة ، ويعرف بأنه زاوية دوران مسستوى الاستقطاب لضوء مستقطب استوائيا ، يمر في طول من المحلول قدره ديسيمتر واحد ويحتوى على جرام من السنتيمتر المكعب من المحلول .

يستخدم مقياس الاستقطاب لتقدير درجة تركيز محلول مادة فعالة ضوئيا ، وذلك عن طريق تعيين دوران مستوى الاستقطاب . ويتركب الجهاز كما في الشكل (0.1-1) من منشورى نيكول (0.1-1) من المنشور (0.1-1) من المنسوء الطبيعي فتخرج منه مستقطبة استوائيا . ولذلك يسمى المنشور (0.1-1) بالمستقطب . ثم ينفذ الضوء المستقطب في أنبوية زجاجية يقفلها من قاعدتيهما غطاءان من الزجاج لنفاذ الضوء . وعند الاستعمال تملأ هذه الأنبوية بالمحلول المراد اختباره . يسقط الضوء بعد مروره من هذه الأنبوية على منشور نيكول (0.1-1) سمى بالمحلل للضوء المستقطب – ثم يمر الضوء بعد ذلك في قصبة تلسكوب حيث يمكن رؤيته بالعين .



إذا أدير المنشور B فإن شدة الضوء الخارج منه تقل تدريجيا ، إلى أن يختفي الضوء

تماما عندما يتعامد المنشوران A, B وتؤخذ عندئذ قراءة مقياس الزاوية . ثم تملأ الأنبوبة T بالمحلول تحت الاختبار ويضبط المنشور المحلل B حتى يختفى الضوء مرة أخرى وتؤخذ قراءة المقياس . وتكون زاوية دوران مستوى الاستقطاب هى الفرق بين القراحين . وتستخدم هذه الطريقة لتعيين كمية السكر في الدم أو في البول لمرضى السكر ؛ وذلك لأن للسكر فعالية ضوئية .

#### تمارين على الفصل الخامس عشر

- إذا كانت المسافة بين الفتحتين في تجربة يونج 0.026سم وتكونت هدب التداخل على حاجز يبعد 100 سم من الفتحتين . أوجد المسافة بين هدبتين متتاليتين على الحاجز ، علما بأن الطول الموجى للضوء المستخدم 6800 إنجستروم ؟
- إذاكان قطر الحلقة النونية المضيئة في تجربة حلقات نيوتن 0.56 سم ، وقطر الحلقة العشرين بعدها 1.34 سم ، فأوجد نصف قطر تكور السطح المحدب للعدسة ، علما بأن الطول الموجي للضوء المستخدم 5890 إنجستروم ؟
  - ٣ أ اشرح عمل محزوز الحيود ؟
- ب سقطت حزمة متوازية من ضوء يحتوى الطول الموجى 4000 إنجستروم ،
   والطول الموجى 7500 إنجستروم على محزوز حيود وحده تكراره 0.001 سم .
   أوجد زاوية تفرق اللونين المذكورين في المرتبة الثانية ؟
- غ في تجربة حلقات نيوتن استخدم ضوء لهب صوديوم طول موجته 5893 إنجستروم .
   وكان قطر إحدى حلقتين متتاليتين هو 10 مم وقطر الأخرى 10.1 مم . أوجد نصف قطر تكور السطح المحدب للعدسة المستخدمة ؟
- إذا وضع حرف مستقيم لحاجز معتم على مسافة من فتحة مستطيلة مضاءة بضوء أحادى اللون أو استقبل الظل الناتج على حائل على مسافة من الحرف المستقيم .
   اشرح مبينا بالرسم كيفية توزيع الضوء في المناطق المختلفة من الظل ؟
  - ٦ عرف ما يأتى:
     زاوية الاستقطاب ، المحور البصرى ، بلورة أحادية المحور البصرى ؟
  - ٧ أوجد قيمة زاوية الاستقطاب لزجاج فلنت ، علما بأن معامل انكساره 1.768 ؟
- أشرح ظاهرة الفعالية الضوئية في السوائل والأبشرة واذكر تطبيقا لهذه الظاهرة يستخدم في الطب ؟

- ٩ أوجد قيمة زاوية دوران مستوى استقطاب الضوء ، الذى يحدث عن مرور ضوء لهب صوديوم فى أنبوبة بها محلول سكر تركيزه 18%، علما بأن طول الأنبوبة 30سم والدوران النوعي للسكر \$52,53 ؟
  - ١٠ اشرح تركيب منشور نيكول وكيف نحصل منه على ضوء مستقطب استوائيا ؟
- ١١ معامل انكسار الماس بالنسبة لضوء الصوديوم هو 2.417 ، أوجد زاوية السقوط التي ينعكس عندها الضوء على الماس مستقطباً استوائيا ؟
- ۱۲ احسب زاوية الاستقطاب للضوء عند انتقاله من الماء ( معامل انكساره 1.33 ) إلى الزجاج ( معامل انكساره 1.53 )  $^{\circ}$

## الجزء الثالث « الكهربية والمغناطيسية»

ELECTRICITY AND MAGNETISM

, i ' · ...

#### الفصل السادس عشر

الشحنات الكهربية – القوي الكهربية – المجالات الكهربية ELECTRIC CHARGES - ELECTRIC FORCES - ELECRIC FIELDS

#### ١١/١٦ النظرية الكهربية للمادة :

تتركب المادة ، صلبة أو سائلة أو غازية ، من ذرات لكل منها نواة يحيط بها سحابة من الشحنات السالبة . وتكون المادة متعادلة كهربيا لتساوى هذه الشحنات السالبة مع شحنات موجبة مساوية لها داخل نواة الذرة . وتشبه الذرة بشكل ما النظام الشمسى وتقوم النواة مقام الشمس بينما تمثل الإلكترونات بالكواكب .

تتركز كتلة الذرة في نواتها حيث يوجد البروتونات والنيوترونات ، وتدور الإلكترونات أفي مسارات بيضاوية حول النواة . يزيد قطر هذه المسارات عن قطر النواة بعشرات الآلاف من المرات ، مما يجعل الذرة عبارة عن فراغ بداخله نقطة كتلية موجبة التكهرب يدور حولها شحنات سالبة ، وتختلف القوى الحافظة للإلكترونات حول النواة عن القوى الحافظة للكواكب حول الشمس فبينما تعمل قوى الجاذبية بين الكتل في النظام الشمسي ، تعمل قوى كهربية بين الشحنات داخل الذرة لإبقاء الإلكترونات حول النواة ، وكذلك تعمل هذه القوى على ترابط الذرات وبعضها داخل المادة لتعطى أشكالها المضتلفة . وتسمى هسذه القوى بالقوى الكولومية .

وبعض الإلكترونات التى تدور حول النواة فى بعض المواد كالفلزات والمعادن ترتبط بالذرة ارتباطا ضمعيفا . ويترتب على ذلك أنها تستطيع من تلقاء ذاتها مبارحة الذرة ، والتجول فى الفضاء بين الذرات وتسمى لذلك بالإلكترونات الحرة ، وهى المسئولة بسبب إمكان حركتها عن خاصية التوصيل الكهربائي وأيضا الحراري فى المعادن .

أما المواد العازلة كهربيا فلا تحتوى على إلكترونات حرة ، لذلك فإن مقدرتها على التوصيل ضبئيلة . وعلى ذلك يمكن ترتيب المواد المختلفة ، تبعا لسهولة الحركة الانتقالية

لإلكترونات ذراتها إلى مواد جيدة التوصيل الكهربي كالنجاس والحديد ، ومواد شبه موصلة كالسيليكون والجرمانيوم ومواد عازلة كالزجاج والأبونيت .

#### ٢/١٦ القوة بين الشحنات وقانون كولوم:

تشبه القوى الكهربية بين الشحنات قوى التجاذب بين الكتل ، فى أنها تتناقص بمعدل يتناسب مع مقلوب مربع البعد بينهما . ولكن تتميز القوى الكهربية بكبرها فمثلا القوة الكهربية بين الإلكترون وبروتون يفصل بينهما أى بعد معين ، تساوى تقريبا  $2 \times 10^{39} \times 10^{39}$  مرة قدر قوة التجاذب النيوتونى بينهما . هذا بالإضافة إلى أن قوة التجاذب النيوتونى دائما جاذبة ، بينما تكون القوى الكهربية جاذبة فى حالة الشحنات المختلفة ، ونافرة فى حالة الشحنات المختلفة ، ونافرة فى حالة الشحنات المختلفة .

وجد كولوم أن قوة التجاذب أو التنافر F بين شحنتين q`, q تتناسب طرديا مع حاصل ضربهما وعكسيا مع مربع البعد r بينهما . وتعمل هذه القوة في اتجاه الخط الواصل بينهما . ويمكن وضع قانون كولوم على الصورة الآتية:

F = (constant) x  $\frac{qq^2}{r^2}$  أو المحدة والمحدة والمحددة 
(constant) =  $8.99 \times 10^9$  N m<sup>2</sup>/C<sup>2</sup> :  $\frac{10^9}{10^9}$  N m<sup>2</sup>/C<sup>3</sup>

$$(constant) = \frac{1}{4 \pi \epsilon_0}$$
 (16 - 2)

ويطلق على الثابت ٤٥ بالسماحية Permittivity constantويساوى

$$\varepsilon_0 = 8.85 \times 10^{-12} \text{ C}^2/(\text{N m}^2)$$
 (16 - 3)

وباستخدام ثابت السماحية يمكن كتابة قانون كواوم على الصورة:

$$F = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q \, q^*}{r^2} \hat{r}$$
 (16 - 4)

ويتوقف ثابت السماهية على الوسط المعتوى للشحنات ، ويطلق عليه أهيانا ثابت العزل

تشبه المعادلة ( 4-4) قانون نيوتن للجاذبية حيث تتقابل الكتل مع الشحنات كما يتقابل ثابت الجاذبية G مع المقدار (  $1/4\pi\epsilon_0$  )

#### ٣/١٦ الوحدات في الكهربية:

وحدة الشحنة في النظام الدولي SI هي الكولوم ، وتعرف بأنها الشحنة التي إذا وضعت في الفراغ على بعد متر واحد من شحنة مماثلة ، نتجت بينهما قوة تنافر قدرها  $^9$  x 8.99 نيوتن . وعلى ذلك يمكن تعريف الشحنة مثل أي كمية فيزيقية أخرى بدلالة الوحدات الأساسية : الكتلة ، الطول ، الزمن .

وهناك تعريف آخر الشحنة لا يعتمد على قانون كواوم ، ولكنه يعطى بدلالة شدة التيار الكهربائي . والكواوم على هذا الأساس هو كمية الكهرباء التي ينقلها تيار كهربائي شدته أمبير واحد في زمن ثانية واحدة . ونظرا لأن تعريف وحدة شدة التيار وهي الأمبير تحتاج لمعرفة بالمجال المغناطيسي المصاحب التيار ، لذلك تؤجل الكلام في هذا الموضوع لما بعد

وفيما يلى جدول يبين بعض الوحدات المستخدمة في الكهربية و المغناطيسية وسيأتي ذكرها بعد ذلك .

جدول ( ۱۳ – ۱ )

الرمسين	الىحـــدة S I	الكسيسة
С	1 كــواـوم	الشحنة الكهربية
Α	1 أمبيير	التيـــار الكهربـــي
V/m	1 فوات / مستر	شدة المجال الكهربسي
N/C	1نيوتن / كولوم	
A/m	1 أمبير / متر	شدة المجال المغناطيسي
N / weber	1 نیوتن / ویبر	
Weber	ويبر	الفيـــض المقتاطيسي
Weber / m <sup>2</sup>	ويبـر /متر۲	كثافة الفيض المفتاطيسي

## مثال (۱-۱٦) :

قارن بين قوى التجاذب النبوتوني والكولومي بين الإلكترون والبروتون في ذرة الهيدروجين ؟

#### الحل:

قوة الجذب النيوتوني:

$$G = \frac{\text{mM}}{\text{r}^2} = \frac{6.67 \times 10^{-11} \times 9.11 \times 10^{-31} \times 1.67 \times 10^{-27}}{(0.53 \times 10^{-10})^2}$$
$$= 3.6 \times 10^{-47} \text{ N}.$$

## القوة الكواومية

$$\frac{1}{4 \pi \epsilon_0} \cdot \frac{e^2}{r^2} = 8.99 \times 10^9 \times \frac{(1.6 \times 10^{-19})^2}{(0.53 \times 10^{-10})^2}$$
$$= 8.2 \times 10^{-8} \text{ N}$$

وتكون بذلك النسبة بين القوى الجاذبة النيوتونية إلى القوة الكولومية هي :

$$3.6 \times 10^{-47}$$
 /  $8.2 \times 10^{-8}$   
 $1 : 2.3 \times 10^{39}$  : (6)

ويما أن القوة النيوتونية صغيرة جدا بالنسبة للكولومية لذلك يمكن إهمالها دون خطأ ز

#### مثال(۱۹ –۲) :

أوجد قوة التنافر بين جسيمي ألفا يبعدان عن بعضهما مسافة  $10^{-13}$  مترا ، ثم قارن هذه القوة بقوة الجذب النيوتوني و

#### الحل:

جسيم  $\alpha$  هو ذرة هليوم ثنائية التأيين ، أى أنها تحميل شحينة موجبة خميف شحية الإلكترون أى :  $2 \times 1.6 \ 10^{-19} \ C$ 

قوة التنافر بين جسيمى lpha هى :

$$\frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{(3.2 \times 10^{-19})^2}{(10^{-13})^2} = 9.18 \times 10^{-2} \text{ N}$$

كتلة جسيم ∞ هي نفس كتلة نواة ذرة الهليوم ، أي حوالي أربعة أمثال كتلة البروتون . قوة التجاذب النيوتوني هي :

$$G \frac{m^2}{r^2} = \frac{6.67 \times 10^{-11} \times (6.68 \times 10^{-27})^2}{(10^{-13})^2}$$
$$= 2.97 \times 10^{-37} \text{ N}$$

وواضح أن هذه القوة الجاذبة صغيرة جدا بالنسبة لقوة التنافر الكواومي .

#### ١١/٤ - قانون بقاء الشحنة :

تؤثر جميع الجسيمات المشحونة على بعضها البعض بقوى كولومية وفقا للمعادلة (4-4). مع التعويض بقيمة الشحنة على الجسيمين المعنيين وقد اكتشف حديثا العديد من هذه الجسيمات ذات الكتل المختلفة ، وإن كانت تحمل دائما عددا صحيحا من شحنة الإلكترون(4-4) وفي الشحنات تأخذ أحد هذه القيم (4-4) وفي الشحنات تأخذ أحد هذه القيم (4-4) وفي السخياء الكلاسيكية تفسير ذلك .

ويجدر بالذكر أن جهوداً كبيرة بذلت في بحوث تجريبية ، حول احتمال وجود شحنات مقدارها ع ويجدر بالذكر أن جهوداً كبيرة بذلت في بحوث تجريبية ، حول احتمال وجود بأنها تكون مقدارها ع و و بالموادك و النيوترونات و النيوترونات و الكن يحيط حتى هذه اللحظة شك كبير في وجودها حرة كباقي الجسيمات و ربما يكون ظهورها للحظات قصيرة جدا خلال التفاعلات مرتفعة الطاقة جدا بين المادة وضديدها .

وفيما يلي جدول يبين شحنات بعض الجسيمات المعروفة جدول ( ١٦ - ٢ )

الشحنة	الرمز	الجسيم	Particle
صفر	γ	الفوتـون	Photon
مسفر	υ`	نيوترينو	neutrino
– e	е	إلكتـرون	electron
– е	μ	ميسوون	muon
مسفر	πο	<del>ب</del> يون	Pion ( 0 )
+ e	π+	بسيون	Pion ( + )
– e	π	بــــيون	Pion ( - )
+ e	P	بروتــون	Proton
مسفر	n	نيوټرون	neutron

+ e	$\Delta^+$	د لتــــا	delta (+)
صنور	$\Delta^{0}$	دلتـــا	delta (0)
- e	$\Delta^{-}$	دلتـــا	delta ( - )

ونظرا لأن الشحنة تظهر فقط على شكل مضاعفات لشحنة الإلكترون ، لذلك تعتبر الشحنة دائما مكماة quantized وحدتها الإلكترون . هذا بالرغم من إهمالنا لهذه الحقيقة عند معالجتنا لشحنات ماكروسكوبية على الأجسام ، واعتبار كثافة الشحنة على الجسم مقدرة بالكواوم لكل متر مكعب ، وأن دالة الكثافة تتغير بانتظام مع المسافة والموضع.

وينص قانون بقاء الشحنات Conservation of charge على أن تظل الشحنة الكلية داخل أى نظام معزول ثابتة لا تتغير ، فالشحنة لا تفنى ولا تستحدث ، ويناظر هذا القانون قانون بقاء الطاقة ، وقانون بقاء كمية الحركة في علم الميكانيكا .

وفيما يلى نموذج لتفاعلات بين جسيمات أولية ، تتلاشى فيها بعض الجسيمات واكن تظل الشحنات ثابتة .

وأيضًا في التفاعل الناتج عن تصادم بروتونين مرتفعي الطاقة وظهور بيون .

ومن المعروف أيضا أن الشحنة تظل محفوظة في التفاعلات الكيميائية ومن أوضع أمثلتها التفاعل داخل البطارية الحمضية الرصاصية ، حيث يتم تفاعل شق الكبريتات  $SO_4^-$ 

Pb + 
$$SO_4^- \rightarrow Pb SO_4 + 2 e^-$$

وينتج عن ذلك إلكترونان وتظل الشحنات محفوظة ، ويتحد الإلكترونان وحامض الكبريتيك مع أكسيد الرصاص المكرن للقطب الموجب وفقا للمعادلة :

$$PbO_2 + 4 H^+ + SO_4^- + 2 e \rightarrow PbSO_4 + 2 H_2O$$

$$o + (4e) + (-2e) + (-2e) \rightarrow o + o$$

وواضح أن الشحنة في جميع التفاعلات محفوظة ، ويتم انتقال الإلكترونين من القطب السالب إلى القطب الموجب خلال أسلاك التوصيل بالدائرة الخارجية ،

#### : ( The Electric Field ) الكهربي ( The Electric Field ) الكهربي

يصاحب أى جسم مشحون مجالا كهربيا يؤثر على أى شحنة توجد فى جواره ، وتعرف شدة المجال الكهربي فى نقطة بالقوة المؤثرة على وجدة الشحنة الموجبة الموضوعة فى النقطة المذكورة . ووحدة شدة المجال هى نيوتن / كواوم وهى نفس الشيء مثل فوات / متر . وشدة المجال كمية متجهة تتحدد تماما بمقدار واتجاه .

شدة المجال الكهربي حول شحنة أو مجموعة من الشحنات الكهربية يتوقف على الموضع . فإذا وضعت شحنة  $\, \, p \,$  عند نقطة في المجال الكهربي لجسم مشحون بشحنة  $\, \, p \,$  وكانت القوة المؤثرة على  $\, \, p \,$  فإن النسبة  $\, \, p \,$  تكون شدة المجال الكهربي  $\, \, E \,$  عند نقطة تواجد الشحنة  $\, \, p \,$  ، أي أن :

$$E = F/q$$
 (16 - 5) وباستعمال المعادلة (16 - 4) تكون شدة المجال هي :  $E = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q}{r^2} \mathring{r}$  (16 - 5)

وفى حالة وجود مجموعة من الشحنات ينشأ عنها مجال كهربائى يمكن إيجاد شدته بتحصيل المجالات الناشئة عن هذه الشحنات تحصيلا متجها

#### مثال(۲۱-۳) :

أرجد المجال الكهربي على محور حلقة نصف قطرها R عليها شحنة منتظمة Q ؟ الحل:

اعتبر عنصرا dS من الحلقة المشحونة كما في الشكل ( ٢٠ - ٢ )

$$dQ = \frac{Q}{2\pi R} dS \qquad (16-7)$$

تؤثر هذه الشحنة على نقطة P على المحور ،

وتبعد مسافة Z عن مركز الحلقة بشدة مجال dE

يساوى:

$$dE = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{dQ}{(R^2 + z^2)}$$

$$dE = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q dS}{2\pi R} \frac{1}{R^2 + z^2}$$
(16 - 8)

المركبة العمودية لهذا المجال هي:

$$dE_z = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q dS}{2\pi R} \frac{\cos \theta}{R^2 + z^2}$$
 (16 - 9)

ويكون بذلك المجال الكلى عند الحلقة:

$$E_{Z} = \int \frac{1}{4\pi \varepsilon_{0}} \frac{Q}{2\pi R} \frac{\cos \theta}{R^{2} + z^{2}} dS$$

$$\therefore E_{Z} = \frac{1}{4\pi \varepsilon_{0}} \frac{Q}{2\pi R} \frac{\cos \theta}{R^{2} + z^{2}} 2\pi R$$

$$\cos \theta = \frac{z}{(R^{2} + z^{2})^{\frac{1}{2}}}$$
(16 - 10)

بذلك يكون المجال المطلوب هو: (16 - 11)

مثال(١٦):

أوجد المجال الكهربي الناشئ عن شحنة منتظمة  $\sigma$  كولوم  $\gamma$  متر موجودة على سطح مستوى لا نهائي  $\gamma$ 

#### الحل:

يمكن تقسيم المستوى إلى حلقات متمركزة ثم نستخدم الحل في المثال السابق، بالنسبة للحلقة وتجميع المجالات الناشئة عن كل الحلقات، لنحصل على المجال المطلوب.

 $\sigma = 2 \pi \, R \, dR$  نفرض أن نصف قطر الحلقة R وسمكها dR تكون الشحنة عليها

تنتج هذه الشحنة مجالا قدره :

$$dE = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{2\pi R dR}{(R^2 + z^2)^{3/2}} z$$
 (16 - 12)

وبالتكامل نحصل على المجال الكلى عند النقطة المعنية

$$E = \frac{2 \pi \sigma z}{4 \pi \epsilon_0} \int_0^\infty \frac{R dR}{(z^2 + R^2)^{3/2}}$$
 (16 - 13)

ويمكن إجراء التكامل بوضع  $U=R^2$  فتكون نتيجته هي :

$$E = \frac{2 \pi \sigma z}{4 \pi \epsilon_0} \frac{1}{z}$$

$$E = \frac{\sigma}{2 \epsilon_0}$$
(16 - 14)

#### مثال(١٦-٥):

أوجد المجال الكهربى بين لوحين متوازيين ، يكونان مكثفاً مشحوناً بشحنة كثافتها السطحية  $\sigma$  كولوم /متر  $^{7}$  ?

شکل (۲۱-۳)

من المثال السابق ، وباعتبار أن المكثف المسحون عبارة عن سطحين مشحونين ، ومتوازيين ومشحونين مرحح بشحنة سطحية ٥ كوارم / متر تختلف إحداهما عن الأخرى (١٦-٣) ، يكون المجال الكهربي بين اللوحين هو مجموع المجالين عن كل لوح على حدة ، أي أن :  $E = \sigma/\epsilon_0$ 

حيث ٤٥ هي سماحية الفراغ بين اللوحين .

#### 7/17 - خطوط القوى الكهربية :

يمكن تمثيل المجال الكهربي بيانيا ، وذلك برسم متجهات عند النقط المختلفة تمثل شدة المجال عند كل نقطة مقدارا واتجاها . ويعرف خط المجال بأنه الخط الذي يعطى اتجاه الماس له عند أية نقطة اتجاه المجال الكهربي عند هذه النقطة ، وتتناسب كثافة خطوط القوى طرديا مع شدة المجال . أي أن هذه الخطوط تكون قريبة من بعضها في حالة المجال

القوى بينما تتباعد في حالة المجالات الضعيفة .

وقد اتفق على أن عدد خطوط القوى التي تخرج من شحنة Q هي  $Q/\epsilon_0$  . ويذلك تكون عدد الخطوط النابعـة من شـحنة قـدرها كـواوم واحـد هي: ا وتعرف كثافة الخطوط. 1/ $\epsilon_{\rm o}=1.13\times 10^{11}$ بعددها الذي يقطع عموديا وحدة المساحة ،

(شکل ۱۹ – ٤).

شکل (۱۱-۱۶) يمكن إثبات قانون التربيع العكسى باعتبار شحنة نقطية `q يخرج منها q خطا تتوزع في جميع الاتجاهات حولها . إذا اعتبرنا كرة متمركزة مع الشحنة، نصف قطرها r، .  $4 \, \pi \, r^2$  تقطع جميع خطوط القرى الخارجة من الشحنة سطح هذه الكرة ومساحته عدد خطوط القرى التى تقطع وحدة المساحة على هذا البعد هى  $4 \pi r^2$  هذا البعد هى  $4 \pi r^2$  البعد عن أى أن كثافة الخطوط – ويطلق عليها الفيض الكهربى – تتناسب عكسيا مع مربع البعد عن مركز الشحنة – ولما كانت شدة المجال الكهربى مساوية مقدارا، كثافة خطوط القوى ، لذلك تتناسب شدة المجال عكسيا مع مربع البعد عن الشحنة وهذا ما ينص عليه قانون كولوم .

تضرج خطوط القوى من المسادر وهي الشحنات الموجبة ، وتصب في مواضع الشحنات السالبة ، ولا تتقاطع أبدا خطوط القرى الكهربية عند نقطة ، إذ لا يمكن أن يكون للمجال اتجاهان عند نقطة واحدة . ومن أهم خواص خطوط القوى أنها تتعامد دائما مع سطح أي موصل ، ولا تنفذ خلاله بل تنتهى عند السطح . وفي حالة أي موصل أجوف مشحون خارجيا ولا توجد بداخله أية شحنات ، تكون شدة المجال بالداخل صفرا ، أي لا يوجد داخل الموصل أية خطوط قوى كهربية .

يطلق أحيانا لفظ أنبوب القرى tube of force على الحجم المحصور داخل حزمة من خطوط القوى الكهربية ، ( شكل ١٦ – ٥ ) . . . . . /

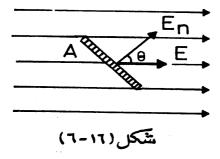
ويمكن تشبيه أنبوب القوة الكهربية ويداخلها خطوط القوى ، بأنبوبة تدفق خطى يتصرك داخلها مائع وتشبه خطوط التدفق المائع خطوط القوى الكهربية المجال . وتتفير شدة المجال الكهربي داخل أنبوب القوى عند أى نقطة ، عكسيا مع مساحة مقطع الأنبوب عند تلك النقطة.

عند تلك النقطة.

(على الطالب إثبات ذلك من معلىماته عن التدفق المنتظم للسوائل في الأنابيب مختلفة المقطع).

#### : ( Electric flux ) الغيض الكهربي ( ۲/۷-الغيض

سبق أن وضحنا أن المجال الكهربي يمكن وصفه بواسطة خطوط القوى الكهربية ، التي تزداد كثافتها كلما اقتربنا من الشحنات المسببة لهذا المجال . فشدة المجال E عند نقطة تعرف بعدد خطوط القوى ، التي تخترق وحدة المساحات المتعامدة مع خطوط القوى عند تلك النقطة .



• ويطلق لفظ الفيض flux الكهربى المار عموديا بمساحة معينة S في مجال كهربى E ، على حاصل الفسرب  $\emptyset = E_n$  ، وإذا لم يكن المجال متعامدا مع المساحة كما في الشكل (7 - 7) تؤخذ المركبة العمودية  $E_n$  للمجال في الاعتبار عند حساب الفيض وتساوى تلك المركبة E cos  $\theta$  حيث  $\theta$  هي المزاوية بين اتجاه شدة المجال E والعمودي على المساحة E .

 $\emptyset = \text{ES cos } \theta$  مر: A مر خلال المساحة A مر الفيض الكهربي خلال المساحة

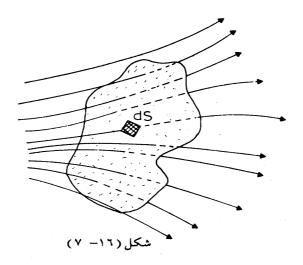
وعادة يكون من الأيسر اعتبار المركبة S cos θ بأنها المساحة الفعلية التي تواجه المجال الكهربي، أي المساحة العمودية عليه

ونعتبر الآن الحالة العامة عندما يقطع سطح ما - أيا كان شكله - مجالا كهربيا . يمكننا تعيين الفيض الكهربي المار بالسطح إذا قسمناه إلى مساحات أولية صغيرة dS ، حيث يمكن اعتبار أن شدة المجال ثابتة عند كل مساحة . شكل ( ١٦ - ٧ ) .

 $d\emptyset = E \cos \theta dS$  : مر dS الفيض عند المساحة الأولية

ويكون الفيض الكلى المار في المساحة هو تكامل مثل هذه الكميات بالنسبة لجميع المساحات الأولية المكونة للسطح ، أي أن :

 $\emptyset = \int E \cos \theta \, dS \qquad (16 - 15)$ 



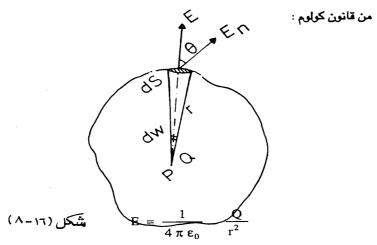
ويؤخذ عادة الفيض الكهربي بأنه حاصل ضرب شدة المجال الكهربي وثابت العزل الوسط.

## : ( Gauss' Law ) خطریة جاوس - ۸/۱٦

تنص نظرية جاوس على أنه إذا احتوى سطح مقفل – أيا كان شكله على شحنات كهربية Q فإن الفيض الكهربي المار خلال هذا السطح هو  $Q/\epsilon_0$  ، ويمكن التعبير عن ذلك رياضيا بالمعادلة :

$$\oint E \cos \theta \, dS = Q / \varepsilon_0 \qquad (16 - 16)$$

ولإثبات هذه النظرية تعتبر شحنة Q عند النقطة P ، داخل سطح مقفل كما في الشكل Q عند النظرية تعتبر مساحة صغيرة Q على السطح يكون عندها الفيض العمودي هو Q داخل ويعتبر مساحة صغيرة Q على السطح وتعتبر مساحة صغيرة Q عند هذه النقطة ، والزاوية Q على الزاوية بين العمود على السطح واتجاه المجال Q .



. Q عن الشحنة r ميث r

الغيض العمودي على المساحة dS هو:

$$d\emptyset = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{r^2} \cos \theta dS \qquad (16 - 17)$$

ومن الهندسة الفراغية:

$$d\omega = \frac{dS \cos \theta}{r^2}$$

حيث dω هي الزاوية الفراغية التي تعملها المساحة dS عند مركز الشحنة Q.

ويكون بذلك الفيض العمودي على المساحة dS هو:

$$d \varnothing = \frac{Q}{4 \pi \epsilon_0} d\omega$$

وبإجراء التكامل على كل المساحات الأولية مثل dS ، والمكونة للسطح المقفل نحصل على الفيض الكلى العمودي على السطح بأكمله . أي أن :

$$\emptyset = \oint \frac{Q}{4\pi \, \varepsilon_0} \, d\omega \qquad (16 - 18)$$

والدائرة المرسومة على علامة التكامسل معناهسا أننا نجسرى التكامل على سطح مقنف Contour integral مقنفل

$$\emptyset = Q / \varepsilon_0 \tag{16-19}$$

حيث إن تكامل الزاوية الغراغية بالنسبة للسطح المقفل كله يساوى  $4\pi$  . وتكتب نظرية جاوس باستخدام المتجهات على الصورة :

$$\oint E \cdot dS = Q/\epsilon_0 \qquad (16 - 20)$$

ويمكن الحصول على نفس النتيجة إذا تعددت الشحنات داخل السطح ، فإذا وجدت شحنات  $q_3$  ,  $q_2$  ,  $q_1$  ... ، داخل أى سطح مقفل فإن الفيض الكلى العمودى على السطح سياوى  $\mathbf{Q}$  حيث

على السطح يساوى  $\emptyset$  حيث  $\emptyset = \Sigma \ q / \epsilon_0$  (16 - 21)

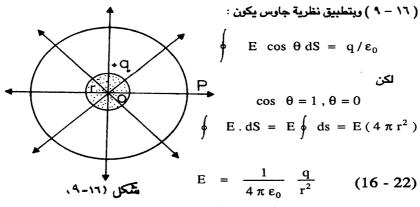
وهذه هى نظرية جاوس ، وتعدنا تلك النظرية بطريقة سهلة للحصول على شدة المجال خارج موصل مشحون . ويمكن بهذه النظرية إثبات أن الفيض الكهربى العمودى على سطح موصل مقفل ، بالنسبة لشحنة خارجة عنه يساوى صفرا ، وذلك يعنى أن شدة المجال الكهربى داخل أى موصل مشحون ، لا يحتوى على شحنات داخلية يساوى صفرا .

# 3/۱۲ - تطبیقات علی نظریة جاوس Gauss : مثال (۱-۱۳) :

أوجد المجال الكهربي عند نقطة خارج كرة مشحونة ؟

#### الحل:

نفرض كرة مشحونة بشحنة q كواوم موزعة بانتظام على سطحها . المجال الكهربى حولها متماثل تماثلا كريا . إذا فرضنا سطحا كريا متمركزا مع الكرة المشحونة نصف قطره r يمثل سطح جاوس ، تكون جميع خطوط القرى الكهربية متعامدة معه . شكل



أى أن شدة المجال الكهربي عند النقطة P خارج الكرة المشحونة هي نفسها ، كما لو كانت الشحنة عند المركز .

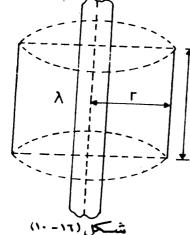
#### مثال(١٦-٧):

ا أوجد شدة المجال الكهربي بالقرب من أسطوانة رفيعة وطويلة عليها شحنة مقدارها  $\lambda$  كوادم على كل متر

#### الحل:

باعـــتــبـــار تماثل توزيع الشــــــــنة على -الأسطوانة فــإن خطوط القــوى الكهــربيــة تــــَــرج جــمــــــهــا مـــــــعـامــدة على سطح الأسطوانة وفي م جميع الاتجاهات .

لإيجاد شدة المجال عند نقطة على بعد ت من مدور الأسطوانة المشروبية نفرض سطيح جاوس عبارة عن أسطوانة طولها ٤، لها نفس محدور الأسطوانة المشدونة ونصف



قطــرها r ، كما في الشكل (١٦ - ١٠) .

بما أن كل الفيض الكهربي المار خلال السطح المنحني للأسطوانة يكون عموديا عليه ،

$$\cos \theta = 1$$
 وبذلك تكون  $\theta = 0$  أي أن الـزاوية

$$\int E \cdot dS = \int E \cos \theta \, dS$$
 : is tall if

مساحة سطح جاوس في هذه الصالة هي مساحة السطح المنحني للأسطوانة ، بالإضافة إلى مساحة القاعدتين وهذه لا تحسب ، إذ أن خطوط القوى تمس القاعدتين ولا

$$2\pi r \ell$$
 = قطعهما . مساحة السطح المنحنى للأسطوانة

.. 
$$\int E \cdot dS = 2 \pi r \ell E = q / \epsilon_0$$

$$q = \lambda \ell :$$
 اکن:

$$F = \lambda t/s$$

$$2 \pi r \iota E = \lambda \iota / \epsilon_0$$
 : is

$$\therefore E = \frac{1}{2\pi\epsilon_0} \frac{\lambda}{r}$$
 (16 - 23)

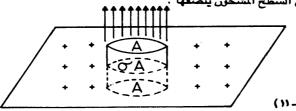
#### مثال (۱٦-۸):

أوجد شدة المجال بالقرب من سطح مستوى مشحون بشحنة منتظمة كثافتها السطحية

## σ کولوم / متر ۲۹

#### الحل:

من التماثل تكون خطوط القوى الكهربية كلها عمودية على السطح ، كما في الشكل (١٦ - ١١ ) . نعتبر سطح جاوس على شكل أسطوانة عمودية على السطح المشحون ، وأن مساحة قاعدتها هي S . وأن السطح المشحون ينصفها .



شکل (۱۲-۱۱)

المجال الكهربى E عند كل من قاعدتى سطح جاوس يكون واحدا ، وتقطعهما خطوط القوى عمودية ، أى أن  $\theta=1$  دمن بينما لا تقطع خطوط القوى السطح المنحنى للأسطوانة ، وعلى ذلك فإن  $\theta=0$  دمن ، وبتطبيق نظرية جاوس نجد أنه بالنسبة للقاعدتين:

 $\int E \cdot dS = \int E \cos \theta \, dS = E (2A)$ in this is the cos θ dS = C  $\int E \cos \theta \, dS = C$ 

 $\int E \cos \theta dS = 0$ : وعلى ذلك يكون التكامل على سطح جاوس المقفل هو:

 $\oint E \cos \theta \, dS = 2SE = Q/\epsilon_0 = \sigma S/\epsilon_0$   $\therefore E = \sigma/2\epsilon_0 \qquad (16 - 24)$ 

ويلاحظ أن هذه هي النتيجة التي سبق أن حصلنا عليها في مثال (١٦ - ٤) باستخدام قانون كولوم ، وواضح من المقارنة بين الحلين سهولة استخدام نظرية جاوس .

عند إيجاد المجال الكهربى لسطح موصل مشحون بشحنة  $\sigma$  كولوم  $\sqrt{\alpha r^2}$  يراعى هنا أن قاعدة الأسطوانة السفلية لسطح جاوس تكون داخل الموصل ، حيث لا توجد خطوط قوى كهربية إذ أن E=0 هناك . لذلك تكون الشحنة داخل سطح جاوس فى هذه الحالة هى  $\sigma S$  ، وتعطى نظرية جاوس عندئذ المجال الكهربى E فوق السطح :

$$E = \sigma/\varepsilon_0 \tag{16-25}$$

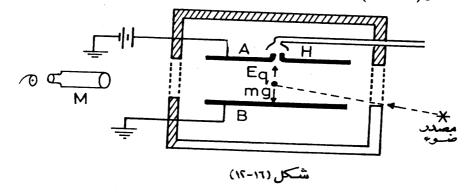
ولا تتوقف قيمة هذا المجال على بعد النقطة عن السطح المشحون إلا إذا كان السطح صغيرا ، ولا يمتد إلا بقدر محدود .

بمقارنة معادلتى (25 - 16) ، (24 - 16) نجد أن شدة المجال على جانبى طبقة مستوية من الشحنات تساوى نصف قيمتها إذا كانت نفس هذه الشحنة على سطح موصل مستوي، والسبب في ذلك واضح إذ أنه في الحالة الأولى تتوزع خطوط القوى على جانبي الطبقة من الشحنة ، أما في حالة الموصل فإن خطوط القوى تخرج جميعها من جهة

### ١٠/١٦ - المجال الكهربي المنتظم وقياس شحنة الإلكترون :

المجال المنتظم هو المجال الذي تكون فيه خطوط القوى الكهربية متوازية وعلى أبعاد متساوية . ويمكن الصصول على هذا المجال بشحن لوحين معدنيين متوازيين بشحنتين متساويتين ، ولكن مختلفتين في النوع ، وقد استخدم ميليكان (عام ١٩٠٩) المجال الكهربي المنتظم لتعيين شحنة الإلكترون بتجربته الشهيرة بتجربة قطرة الزيت .

يتركب جهاز ميليكان من لوحين معدنيين متوازيين A & B ، يوجد باللوح العلوى فتحة صغيرة H ، تسمح بمرور قطرات دقيقة من الزيت تنثر فوقها بواسطة رذاذ خاص ، يمرر شماع ضوئى قرى بين اللوحين لإضاءة القطرات الساقطة ، لكى ترى فى مجال ميكروسكوب M أثناء سقوطها تحت تأثير الجاذبية الأرضية على شكل نقط صغيرة مضيئة . شكل ( ١٦ - ١٢ ) .



تلتقط قطرة الزيت أثناء سقوطها بعض الإلكترونات الحرة ، الموجودة في الحيز بين اللوحين ، ويمكن زيادة عدد هذه الإلكترونات بإمرار أشعة سينية بين اللوحين ، تحدث في الهواء تاينا فتزداد الشحنة على القطرة ولتكن q - .

إذا أثرنا بمجال كهربى E بين اللوحين ، بشحن اللوح العلوى بشحنة موجبة والسفلى بشحنة سالبة ، يمكننا بذلك السيطرة على حركة القطرة المشحونة ، وذلك عن طريق تغيير فرق الجهد بين اللوحين .

وعندما تتساوى القوة الكهربية المؤثرة إلى أعلى على قطرة الزيت المشحونة ، مع قوة الجاذبية الأرضية إلى أسفل ، تتوقف حركة قطرة الزيت تماما في مجال رؤية الميكروسكوب ، وعندئذ تكون:

$$m g = E q$$
 (16 - 26)

E ، عجلة القطرة g ، عجلة الجاذبية الأرضية q ، هى الشحنة على القطرة m شدة المجال الكهربي بين اللوحين .

ولما كانت قطرة الزيت خفيفة فلا يمكن إهمال تأثير دفع الهواء لها إلى أعلى أثناء سقوطها . وعلى ذلك تكون القوة الفعلية إلى أسفل والتى تتعادل مع القوة الكهربية إلى أعلى، تكون مساوية ثقل القطرة مطروحا منه قوة دفع الهواء لها ، ويمكن إيجاد قوة الدفع باستخدام قاعدة أرشميدس حيث يساوى دفع الهواء للقطرة وزن حجم من الهواء مساوياً لحجم القطرة ، وعلى ذلك تكون القوة الفعلية المؤثرة إلى أسفل هي :

$$\frac{4}{3} \pi r^{3} \rho g - \frac{4}{3} \pi r^{3} \rho g \qquad (16 - 27)$$

. ho` وذلك بفرض أن القطرة كروية نصف قطرها r وكثافتها ho وكثافة الهواء

وعندما تتوقف حركة القطرة نتزن القوتان إلى أسفل وإلى أعلى ، وعلى ذلك يكون :

$$qE = \frac{4}{3} \pi r^3 g(\rho - \rho)$$
 (16 - 28)

من هذه المعالجة وبمعرفة القيم المختلفة يمكن إيجاد مقدار الشحنة q على قطرة الزيت. ولما كان نصف القطر صغير جدا يصعب قياسه عمليا استخدم ميليكان لتعيينه طريقة ستوكس لقياس اللزوجة .

تعتمد طريقة ستوكس على أن أي جسم ساقط في وسط لزج يكتسب سرعة نهائية

terminal velocity عندما تتساوى قوة اللزوجة إلى أعلى مع القوة المحركة للجسم إلى أسفل .

وقد وجد ستوكس أنه في حالة كرة نصف قطرها r تسقط في وسط لزج معامل لزوجته  $\eta$  وتكتسب سرعة نهائية v وجد أن قوة اللزوجة تساوى  $\pi$   $\delta$  ( يمكن للطالب إثبات ذلك باستخدام نظرية الأبعاد )

وبتطبيق ذلك في حالة قطرة الزيت وتجربة ميليكان نجد أن:

$$\frac{4}{3} \pi r^{3} g (\rho - \rho^{*}) = 6 \pi \eta v r \qquad (16 - 29)$$

وبذلك يمكن حساب نصف قطر القطرة من المعادلة :

$$r = \left(\frac{9 \, \eta \, v}{2 \, (\rho - \rho^{\, \cdot}) \, g}\right)^{\frac{1}{2}} \tag{16 - 30}$$

ولقياس السرعة النهائية V للقطرة ، يزال المجال الكهربي ويستخدم خطان دقيقان متوازيان ، في مجال رؤية الميكروسكوب يحددان مسافة سقوط معلومة ، وبتسجيل زمن سقوط القطرة لهذه المسافة يمكن إيجاد سرعة السقوط الحر .

E ويمعرفة كثافة الهواء ho ولزوجته h وكثافة قطرة الزيت h وشدة المجال الكهربى h فولط h متر يمكن باستخدام المعادلة h (28 - 16) تعيين مقدار الشحنة h على قطرة الزيت ويلاحظ أن المجال الكهربى قد أحدث بتوصيل اللوحين h بمصدر جهد مرتفع h فولط ولما كانت المسافة بين اللوحين h مترا لذلك تكون شدة المجال h

وبتكرار تجربة ميليكان لقياس الشحنة على قطرة الزيت ، مع تغيير قيمة الشحنة في كل مرة باستخدام الأشعة السينية ، وجد أن الشحنة على القطرة تكون دائما مضاعفا صحيحا لوحدة أساسية  $^{0.1}$  مقددارها  $^{0.1}$   $\times$   $^{0.1}$  كولوم هي شحنة الإلكترون .

#### تمارين على الفصل السادس عشر

- ، البعد قوة التنافر بين جسيمي ألفا ، يبعدان بعضهما عن بعض مسافة  $10^{-13}$  مترا . ثم قارن بين هذه القوة وقوة الجذب النيوتوني بينهما ؟
- Y = 10 بين قدى الجذب الكهربى والنيوتونى بين الإلكترون والبروتون في ذرة الأيدروجين . اعتبر المسافة بينهما  $0.53 \times 10^{10}$  مترا . أوجد آيضا عجلة الإلكترون باعتبار المكانىكا الكلاسبكية ؟
- 7 بلورة أيونية من كلوريد الصوديوم تتركب من أيونات صوديوم وكلور متراصة تبادليا ، والمسافة بين كل أيون والمجاور له  $10^{10}$  x 2.82 متر  $^{2}$
- أوجد القوة الكهربية الجاذبة بين كل أيونين متجاورين باعتبار كل منهما كنقطة شحنة ؟
- ٤ جسيم ألفا يقترب بسرعة كبيرة من نواة ذرة يورانيوم ، الشحنة عليها 92 شحنة الإلكترون . ما هى القوة الكهربية التى تؤثر على الجسيم عندما يكون بعده عن النواة -14 للكترون . ما هى العجلة اللحظية لجسيم ألفا عند هذه اللحظة ؟
- ه تمسر فسى مصباح كهربائى 150 واط يعمل بفرق جسهد 110 فواط تمر شمسنة
   كهربية قسدرها 1.5 كواوم / ثانية . كم عدد الإلكترونات في الثانية تكافئ هسذه
   الكمنة ؟
  - : حكم إلكتروناً ينتج عن هذا التفاعل : حكم إلكتروناً ينتج عن هذا التفاعل :  $Ni^{++} + 4 \, H_2 \, O \, \to \, Ni \, O_4^- + 8 \, H^+ + (electrons)$ ?
- ۷ وضع إلكترون بين مستويين متوازيين مشحونين بشحنتين متساويتين ومختلفتين ، إذا
   كان المجال الكهربى بينهما 3 x 10 نيوتن / كولوم ، فماذا تكون عجلة الإلكترون ؟
   وإذا فرضنا أن الإلكترون يبدأ من سكون من المستوى السالب التكهرب ، فماذا تكون سرعته عندما يصل المستوى الموجب التكهرب إذا كانت المسافة بين المستويين 1 سم ؟

- 1200 كورين شحنته 1.6 كوليم يتحرك داخل مجال كهربى منتظم شدته  $10^9$  x 1.6 فولط  $10^9$  m  $10^9$  المن الذي يأخذه فولط  $10^9$  سم أرجد القوة المؤثرة على الإلكترون وأرجد عجلته ، وكذلك الزمن الذي يأخذه ليقطع مسافة  $10^9$  سم من سكون (كتلة الإلكترون  $10^9$  x  $10^9$  كجم )  $10^9$
- $^{9}$  قطرة زيت مشحونة نصف قطرها 0.00013سم أمكن حفظها في حالة سكون بين لوحى مكثف مشحون بفرق جهد 8340فولط . فإذا كانت المسافة بين لوحى المكثف 1.6سم وكثافة الزيت 920كجم / متر  $^{7}$  ، فاحسب مقدار الشحنة على القطرة ( عجلة الجاذبية الأرضية 9.81 متر  $^{7}$  )  $^{9}$
- 1.5 سم، وصل اللوح العلوى بعصدر جهد 1.5 سم، وصل اللوح العلوى بعصدر جهد 1.5 فولط بينما وصل السفيلي بالأرض . احسب عدد الإلكترونات التي يجب أن تلتقطها قطرة زيت كتلتها 1.5 1.5 جرام ، حتى تبقى معلقة بين اللوحين . أهمل كثافة الهواء بالنسبة لكثافة القطرة ؟

وإذا تغير جهد اللوح العلوى فجأة ليصبير 1500- فولط فماذا تكون عجلة الحركة للقطرة المشحونة ؟

 $^{7}$  ، تسقط سقوطا حرا في  $^{7}$  ، تسقط سقوطا حرا في الهواء بسرعة نهائية 2.9  $^{7}$  سم  $^{7}$  د فإذا كانت لزوجة الهواء  $^{7}$  x  $^{7}$  x  $^{7}$  سم  $^{7}$  د فإذا كانت لزوجة الهواء  $^{7}$  ب متر  $^{7}$  ، وكان على القطرة ثلاثة إلكترونات فماذا يجب أن يكون فرق الجهد بين لوحين البعد بينهما  $^{7}$  سم لكى تبقى القطرة معلقة بينهما  $^{7}$  أهمل كثافة الهواء .

### (شحنة الإلكترون 1.6 x أور كوامم)

موزعة بانتظام داخل هذا الحيز ، ما هى مدة q عندة المجال عند أي نقطة داخل هذا الحيز ، وما هى شدة المجال عند أي نقطة داخل هذا الحيز ؟ وما هى شدته خارجة ؟ . ارسم بيانيا

- كيف يتغير المجال مع البعد عن مركز الكرة ؟
- ۱۳ نصف كرة نصف قطرها R داخلها شحنة Q منتظمة التوزيع على كل حجمها . كيف يمكن استخدام قانون جاوس لإيجاد شدة المجال ؟
- ١٤ في يوم ما كان المجال الكهربي في جو الأرض 100 نيوتن / كولوم وكان متجه هذا
   المجال يشير رأسيا إلى أسفل . أوجد كثافة الشحنة السطحية على سطح الأرض
   باعتبارها موصلاً مستوياً ؟
- ه\ أنبوية من البلاستك نصف قطرها الداخلى a والخارجى b . وزعت بانتظام شحنــة كهربية في المنطــقة a < r < b وكانت الشحنة على الأنبوية  $\lambda$  كولوم لكل مـتر . أوجد المجال الكهربي في المناطــق
  - r > b(iii) a < r < b (ii) r < a (i)
- 11 1 من أكبر شحنة كهربية لوحدة الأطوال ، يمكن وضعها على شعرة طويلة مستقيمة قطرها 0.008 سم موجودة في الهواء دون أن يحدث تفريغ كهربي في الهواء ، علما بأن هذا التفريغ يحدث إذا زادت شدة المجال الكهربي عن  $10^6$  x3 نيوتن / كولوم ۽

•

# الفصل السابع عشر الجهد الكهربية ، السعة الجهد الكهرستاتيكي ، الطاقة الكهربية ، السعة

#### ١٧/١- الجهد الكهرستاتيكي وفرق الجهد :

عندما توضِع شحنة صغيرة q عند نقطة ما  $(x_1)$  في مجال كهربي E ، فإنها تقع تحت تأثير قوة F تساوى E . Q هذه القوة مصافظة Conservative ، أي أن الشخل المبنول بهذه القوة في نقل شحنة ما من نقطة  $(x_1)$  إلى نقطة أخرى  $(x_2)$  لا يتوقف على شكل المسار الذي انتقلت عليه الشحنة ، ولكن فقط المرضعين الابتدائي والنهائي .

يعرف الجهد الكهربي V عند نقطة بأنه الشغل المبنول في نقل وحدة الشحنة الموجبة من ما V نهاية إلى النقطة .

وفرق الجهد بين نقطتين هو الشغل المبنول لنقل وحدة الشحنة الموجبة من نقطة إلى أخرى ويعرف الجهد رياضيا بالكمية التي يكون معدل تغيرها بالنسبة للمسافة x في أي اتجاه ( dV/dx ) هو المجال الكهربي في هذا الاتجاه ، أي أن :

$$E = -\frac{dV}{dx} \tag{17 - 1}$$

وبإجراء التكامل نحصل على:

$$\int_{x_{1}}^{x_{2}} dV(x) = -\int_{x_{1}}^{x_{2}} E dx$$

$$V(x_{2}) - V(x_{1}) = -\int_{x_{1}}^{x_{2}} E dx$$

$$= -\int_{x_{1}} \frac{F}{q} dx$$

$$V(x_{2}) - V(x_{1}) = \frac{W}{q}$$
(17 - 2)

من  $(x_2)$  إلى  $(x_2)$  والإشارة السالبة منا ميث Q من الشغل المبنول لنقل شمنة Q من Q من الشمنة تعمل في الاتجاء المضاد للمركة . وتكتب معادلة الجهد أن القوة المؤثرة على الشمنة تعمل في الاتجاء المضاد للمركة .

عند نقطة على الصورة :

$$V'(x) = -\int_{\infty}^{x} E dx$$
 (17 - 3)

وحدة الجهد الكهرستاتيكي هو الفواط (V) وتساوى (جول / كولوم) ويمكن التعبير عن وحدة شدة المجال الكهربي بدلالة الفواط كما يأتي:

أى أن نيوتن / كواوم تعبر عن نفس وهدة فواط / متر ويفضل استعمال الوحدة الأخيرة لتعريف المجال الكهربي في المجالات العملية .

#### مثال(١٧-١) :

سطح موصل مستوي كبير يحمل شحنة منتظمة ينشأ عنه مجال كهربى شدته E أوجد الجهد الكهربى عند أى نقطة فوقه ، بفرض أن الجهد يساوى صفرا عند السطح ؟ الحل :

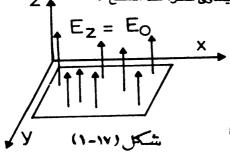
نفرض أن السطح المتد ينطبق على المستوى

XY

. شدة المجال الكهربي E<sub>o</sub> فوق السطح ثابتة

لا تتوقف على البعد z ، عن السطح ومتجه المجال
عمودي على المستوى في اتجاه z .

الجهد عند نقطة على السطح  $V_0$  يساوى صغرا



الجهد V عند نقطة P فوق المستوى المشحون هو:

$$V-V_0=-\int_{-\infty}^{\infty} z \ dz$$
 .:  $V=-E_0 \ z$  (17 - 4) . ... في أن الجهد يتناسب طرديا مع البعد عن المستوى المشحون ...

المجال الكهربى اسحابة مشحونة فوق سطح الأرض هو  $\propto 2$  فولط / متر ويشير إلى أعلى . ما هو فرق الجهد بين سطح الأرض ونقطة تعلوه بمقدار 50 مترا ، أعتبر المجال الكهربى ثابت القيمة ؟

#### الحل:

من المسألة السابقة:

$$V_p = -E_0 z = -2 \times 10^4 \times 50 = -10^6 \text{ volt}$$

لوحان متوازيان يغصل بينهما مسافة 2 سم . العلوى مشحون وجهده الكهربى 2400 فواط بالنسبة للسفلى . أوجد الزمن الذي يأخذه إلكترون يبدأ من سكون عند اللوح الأسفل ليصل إلى اللوح العلوى ؟

#### الحل:

$$E = V/d$$
 : شدة المجال بين اللوحين هي :  $2400 / 0.02$  =  $2400 / 0.02$  =  $1.2 \times 10^5 \ V/m$  |  $E = E$  : القوة المؤثرة على الإلكترون هي :  $E = 1.6 \times 10^{-19} \times 1.2 \times 10^5$  =  $1.92 \times 10^{-14} \ N$ 

العجلة a تساوى القرة مقسومة على الكتلة .

$$\therefore a = \frac{F}{m}$$

$$= \frac{1.6 \times 10^{-19} \times 1.2 \times 10^{5}}{9.1 \times 10^{-31}}$$

$$= 0.211 \times 10^{17} \text{ m/s}^{2}$$

زمن قطع مسافة 2 سم بين اللوحين يعطى بالمعادلة :

$$S = \frac{1}{2} a t^{2}$$

$$\therefore t = \sqrt{\frac{2S}{a}} = 1.38 \times 10^{-9} \text{ Seconds}$$

#### ٢/١٧ ـ الجهد الكهربي نشحنة نقطية :

اعتبر B, A يبعدان عن الشحنة q + بمقدار a , b على الترتيب ، ( شكل V – V ) . نفرض أولا أن النقطتين يقعان على خط من خطوط القوى .

شدة المجال عند أي نقطة على خط القوى تبعد x عن الشحنة هي :

$$E = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q}{x^2}$$

الجهد الكهربي عند أي نقطة هو:

$$V(x) = \int E dx = \int \frac{1}{4\pi \epsilon_o} q \frac{dx}{x^2}$$

$$\therefore V(x) = \frac{1}{4\pi \epsilon_o} \frac{q}{x}$$
(17 - 5)

ويكون فرق الجهد بين نقطتين A, B هو.

$$V(a) - V(b) = -\int_{a}^{b} \frac{q}{4\pi\epsilon_{o} x^{2}} dx$$

$$V_{AB} = \frac{q}{4\pi\epsilon_{o}} \left(\frac{1}{a} - \frac{1}{b}\right)$$
(17 - 6)

وواضح أنه إذا كانت النقطة B في ما لا نهاية ، أي أن  $b=\infty$  نحصل على جهد Bانقطة A

$$V_A = \frac{q}{4\pi \epsilon_0} \frac{1}{a}$$

 $U_A$  وفي حالة وجود شحنة `q` عند النقطة A يكون الجهد الكهربي للشحنة عندئذ هو  $q^*$  عند  $Q^*$  ع

مثال(۱۷-٤):

 $^{-10}$ يبعد الإلكترون عن النواة في ذرة الأيدروجين مسافة  $0.53~\mathrm{mm}^{-10}$  مترا .

أوجد الجهد الكهربي للنواة عند هذه النقطة ، وما هو جهد الإلكترون ؟

الحل:

الشحنة على النواة هلى شحينة البروتون وتساوى  $1.6 \times 10^9$  كواوم ، الجهد الناشئ عن هذه الشحنة هو :

$$V = \frac{1}{4 \pi \epsilon_0} \frac{q}{x} = \frac{1.6 \times 10^{-19}}{4 \pi \epsilon_0 \times 5.53 \times 10^{-10}}$$
$$= 27 \text{ Volts}$$

شحنة الإلكترون هي :  $0 = e \cdot 10^{-19} \, \mathrm{x}$  كرايم جهد الإلكترون هي :  $0 \cdot 10^{-18} \, \mathrm{x}$  جبل  $0 \cdot 10^{-18} \, \mathrm{x}$ 

ويقدر الجهد عادة في الغيزياء الذرية بالإلكترون فواط ، حيث إن الجول وحدة كبيرة جدا . وتعرف وحدة الإلكترون عند سقوطه في فرق جهد قدره فواط واحد .

وعلى ذلك يكون:

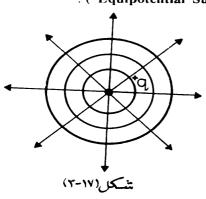
الكترون فواط واحد =  $1.6 \times 1.6$  جول .

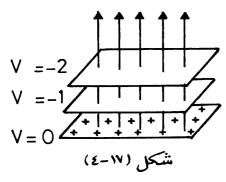
#### ۲/۱۷ – الجهد الصفري للأرض ( Zero potential ) :

سبق أن أوضحنا أن المجال الكهربى داخل جسم موصل يكون دائما صفرا ، أى أن فرق الجهد بين أى نقطتين داخل الموصل تساوى صفرا . وهذا يعنى أن جميع النقط داخل الموصل يكون لها نفس الجهد الكهربى . وبما أن الأرض جسم موصل كهربى ، لذلك فإن جميع النقط على سطحها يكون لها نفس الجهد . وكما نفعل بالنسبة لارتفاعات الأجسام على الأرض ونسبتها إلى سطح البحر فيقال : ارتفاع الجبل 1000متر مثلا عن سطح البحر كذلك نفعل بالنسبة للجهد الكهربى وعادة ما نعتبر جهد الأرض صفرا ، أو أن جميع الأجسام التى تتصل بالأرض يكون جهدها كذلك ، وتسمى عندئذ بأنها أرضية . earthed

#### : ( Equipotential Surfaces ) عـ سطوح تساوي الجهد ٤ / ١٧

يتغير الجهد من مكان إلى آخر فى أى مجال كهربى ، وتوجد دائما أماكن محددة تتساوى فيها قيمة دالة الجهد . فإذا تخيلنا سطحا يمر بجميع تلك النقط فى المجال الكهربى - والتى تكون عندها قيمة دالة الجهد واحدة - سمى هذا بسطح تساوى الجهد . ويكون بذلك الشغل المبنول فى تحريك





أية شحنة عليه مساويا للصفر ، وهذا يعنى أن حركة الشحنة على سطح تساوى الجهد ، تكون دائما عمودية على اتجاه المجال ليصير الشغل صغرا ( $\theta = 0$ ) ، حيث  $\theta$  هى الزاوية القائمة بين اتجاه المجال واتجاه حركة الشحنة) ونست خلص من ذلك وجوب تعامد خطوط القوى الكهربية مع سطوح تساوى الجهد ، ففي حالة مجال شحنة نقطية تكون سطوح تساوى الجهد على شكل

كرات مركزها الشحنة q ، وتكون هذه السطوح على شكل مستويات متوازية في حالة سطح مستوى مشحون بشحنة منتظمة ، وتكون خطوط القوى دائما متعامدة مع سطوح تساوى

، الجهد ، كا في شكلي (١٧ – ٣ ) ، ( ١٧ – ٤ ) .

 $\therefore V = \frac{Q}{4\pi \epsilon_0} \frac{r_2 - r_1}{r_1 - r_2}$ 

$$\therefore V = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \left( \frac{Q}{r_1} - \frac{Q}{r_2} \right)$$
(17 - 8)

$$r_1 \cong r_2 \cong r$$

 $\mathbf{r_2}$  ,  $\mathbf{r_1}$  هو:

$$r_2 - r_1 \cong \ell \cos \theta$$

حيث θ هي الزاوية بين اتجاه ثنائي القطب والخط الواصل بينه وبين النقطة P . جهد النقطة P هو بالتقريب :

$$V = \frac{Q}{4\pi \,\epsilon_0} \frac{\ell \cos \theta}{r^2} \tag{17-9}$$

ولكن يعرف عرم ثنائى القطب P بأنه هاصل ضرب الشحنة Q في المسافة بين الشحنتين ، أي أن :

$$P = iQ$$

(17 - 10)

وبذلك يكون الجهد عند p

$$V = \frac{P \cos \theta}{4 \pi \varepsilon_0 r^2} \tag{17 - 11}$$

 $\cos \theta = \frac{z}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{1}{2}}}$ 

وبالتعويض يكون الجهد هو:

$$V = \frac{P}{4\pi \epsilon_0} \frac{z}{(x^2 + y^2 + z^2)^{\frac{1}{2}}}$$
 (17 - 12)

وتكون مركبات المجال في الاتجاهات z, y, x هي:

 $E_{x} = -\left(\frac{\partial V}{\partial x}\right); E_{y} = -\left(\frac{\partial V}{\partial y}\right); E_{z} = -\left(\frac{\partial V}{\partial z}\right)$  (17 - 13)

#### ١٧/ ٦- الطاقة الكهربية لمجموعة شحنات نقطية :

عند إحضار مجموعة من الشحنات لكى تشغل مواضع معينة فى الفراغ ، يستازم ذلك بذل قدر معين من الشغل ، إذا أن هذه الشحنات تؤثر بقوى كهربية على بعضها البعض . ويسمى الشغل المبذول لعمل ذلك بطاقة الجهد لهذه المجموعة من الشحنات .

وتختزن هذه الطاقة في المجال الكهربي ذاته ، وتتركز الطاقة في المواضع التي يكون فيها شدة المجال كبيرا ، ولذلك سنعرف توزيع الطاقة في الفراغ بدلالة دالة هي كثافة الطاقة .

ولما كانت المجالات الكهربية يصاحبها اختزان لقدر من الطاقة ، لذلك يجب النظر إلى المجال باعتباره جسما ماديا يمثل حالة خامسة من حالات المادة .

طاقة الجهد الكهربي لشحنتين نقطتين  $\, {\bf q}_1 \, \, , \, \, {\bf q}_2 \,$  مسافة  ${\bf r}$  هي :

$$U = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q_1 q_2}{r}$$

ويمكن النظر إلى هذه الطاقة على أنها الشغل اللازم بذله ، لإحضار الشحنة  ${\bf q}_1$  من ما لا نهاية لتستقر على بعد  ${\bf r}$  مترا من الشحنة الأخرى  ${\bf q}_2$  . وهذه الطاقة متبادلة بين الشحنتين وتتوزع بينهما ، وعلى ذلك تكون الطاقة الكهربية المساحبة لشحنة  ${\bf q}_1$  جهدها  ${\bf v}_1$  مى  ${\bf v}_2$  ، وفي حالة مجموعة شحنات تكون الطاقة الكلية المساحبة لها هى :

$$U = \frac{1}{2} q_1 V_1 + \frac{1}{2} q_2 V_2 + \frac{1}{2} q_3 V_3 + ...$$

$$= \Sigma \frac{1}{2} q V \qquad (17 - 14)$$

#### ٧/١٧ - كثافة الطاقة في مجال كهربي:

أولا - في حالة مجال ناشئ عن شحنة Q موزعة بانتظام على سطــح موصل کری نصف قطره R .

$$V = \frac{1}{4\pi\,\epsilon_0} \, \frac{Q}{R}$$
 . R خوري نصب ف عند السطح هو :

وباستخدام المعادلة ( 14- 17 ) تكون الطاقة المصاحبة لمجال الكرة هي :

$$R = \frac{1}{2} \ Q V$$

$$U = \frac{1}{2} \ Q \ \frac{1}{4\pi \epsilon_0} \ \frac{Q}{R} = \frac{1}{8\pi \epsilon_0} \ \frac{Q^2}{R}$$

$$\frac{Q^2}{R}$$

حيث A مساحة اللوح ،  $\sigma$  هي الكثافة السطحية للشحنة وتساوى Q/A . فرق الجهد بين اللوندين هو:

$$V_2 - V_1 = - E d = - \frac{Q d}{\epsilon_0 A}$$
 (17 - 17)

حيث d البعد بين اللوحين ( انظر مثال ١٧ - ١ ) .

(17 - 16)

ومن معادلتي (14 - 17) ، (17 - 17) تكون الطاقة المصاحبة للمجال هي :

$$U = \frac{1}{2} Q (V_1 - V_2)$$

$$= \frac{1}{2} \frac{Q^2 d}{\varepsilon_0 A} = \frac{1}{2} \varepsilon_0 \frac{Q^2}{\varepsilon_0^2 A^2} A d$$

لكن A . d هو الحجم بين اللوحين . ويقسمة الطاقة الكلية U على الحجم ، نحصل على كثافة الطاقة u وهي طاقة المجال لوحدة الحجيم .

$$u = \frac{1}{2} \epsilon_0 E^2$$
 (17 - 18)

ويمكن على ذلك التعبير رياضيا عن الطاقة الكهربية في مجال بأنها تكامل حجمى للمقدار  $\frac{1}{2}$  ،  $\frac{1}{2}$  ، أي أن :

$$U = \int \frac{1}{2} \epsilon_0 E_1^2 dV \qquad (17 - 19)$$

ويمتد التكامل على جميع المناطق حيث يوجد المجال الكهربي .

#### مثال (۱۷-٥) :

من المعروف أن للطاقة كتلة وفقا لنظرية إينشتين ، لذلك فالمجال الكهربى له طاقة وكذلك كتلة . أوجد كثافة الكتلة في سحابة مشحونة حيث المجال الكهربي يساوى  $ilde{X} \ ilde{X} \ ilde{2}$  متر  $ilde{x}$ 

الحل:

ن بعد أولا كثافة الطاقة u

$$u = \frac{1}{2} \epsilon_0 E^2 = \frac{1}{2} \epsilon_0 \times (2 \times 10^6)^2 = 18 \text{ J/m}^3$$

باستخدام قانون تكافئ الكتلة والطاقة لإينشتين ، تكون كثافة الكتلة المناظرة لكثافة الطاقة هي (  $u / c^2$  ) حيث c سرعة الضوء

$$\therefore \frac{u}{C^2} = \frac{18}{(3 \times 10^8)^2} = 2 \times 10^{-16} \text{ Kg/m}^3$$

#### ١ / ٨ - السعة الكهربية :

المكثف هو جهاز لغزن الشعنة الكهربية بداخله ، ويتركب من موصل كهربى أو أكثر تكون معزولة كهربيا ، وأبسط أنواعه المكثف نو الألواح المتوازية ، وهو عبارة عن لوحين من المعدن مساحة كل منهما A متر ويفصل بينهما مسافة b مترا .

نعتبر أولا مكثفا على هيئة كرة معدنية معزولة نصف قطرها R عند شحن الكرة بشحنة Q يصير جهدها :

$$V = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{R}$$
 (17 - 20)

أى أن كمية الشحنة المختزنة على الكرة تتناسب تناسبا طرديا مع الجهد ، وتسرى هذه القاعدة على أي موصل مهما كان شكله .

ويمكن كتابة هذا التناسب على الصورة:

$$Q = C V$$
 (17 - 21)

حيث C هو ثابت التناسب ويسمى بالسعة الكهربية للموصل ، وتساوى في حالة الكرة  $\epsilon_0 = 0$  .  $\epsilon_0 = 0$ 

وحدة السعة الكهربية هي الفاراد F ، ويساوى كولوم / فواط ونستخدم عادة وحدات

أصغر من الفاراد هي الميكروفاراد ( 10)

مثال(۱۷-۲) :

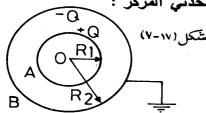
أوجد السعة الكهربية للأرض باعتبارها كرة موصلة نصف قطرها  $6.4\,$   $^{6}$   $^{6}$  مترا  $^{9}$  الحل :

$$C = 4 \pi \epsilon_0 R$$
  
=  $4 \times 8.85 \times 10^{-12} \times 6.4 \times 10^6$   
=  $7.1 \times 10^{-4} F$ 

وعلى الطالب ملاحظة أن الثابت وق يمكن كتابته على الصورة:

$$\varepsilon_0 = 8.85 \times 10^{-12} \frac{\text{C}^2}{\text{N m}^2}$$
= 8.85 × 10<sup>-12</sup> Farad / meter

حيث 1 فاراد = 1 كولوم / فواط = 1 ( كولوم )  $^{\mathsf{Y}}$  / نيوتن . متر



١٧ / ٩ ـ سعة مكثف مكون من كرتين متحدتي المركز:

نفرض كرتين B , A متحدتى المركز نصف فطريهما  $R_2$  ,  $R_3$  ، شحنت الكرة الداخلية بشحنة Q ووصلت الكرة الخارجية بالأرض . فتكون شحنة تأثيرية Q – على الكرة الخارجية وهي شحنة مقيدة . Q

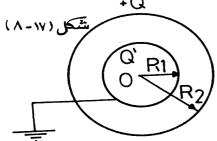
جهد الكرة الخارجية يتكون من جزأين، الأول ناشئ عن شحنتها التأثيرية ومقداره  $4\,\pi\,\epsilon_{\rm o}\,\,Q/R_2$  والجنزء الأخير ناشئ عن شيحنة الكرة الداخلية ومقداره  $4\,\pi\,\epsilon_{\rm o}\,\,Q/R_2$  . وواضح أن جهد الكرة الخارجية يساوى صفرا ، إذ أنها تتصل بالأرض.

أما جهد الكرة الداخلية وهي معزولة ، فيتكون أيضا من جزأين الأول ناشئ عن شحنتها والثاني ناشئ عن الشحنة التأثيرية على الكرة الخارجية ، ويكون هذا الجهد ثابتاً في جميع النقط داخل الكرة ، ويساوى قيمته عند السطح . وعلى ذلك يكون جهد الكرة الداخلية ٧ هو:

$$V = \left(\frac{1}{4\pi\epsilon_0}\right) \frac{Q}{R_1} - \left(\frac{1}{4\pi\epsilon_0}\right) \frac{Q}{R_2}$$
 (17 - 22)

$$V = \left(\frac{1}{4\pi\epsilon_0}\right) \frac{2}{R_1} - \left(\frac{1}{4\pi\epsilon_0}\right) \frac{2}{R_2}$$

$$: كن سعة المكثف الكرى هى  $C = Q / V$  على ذلك تكون سعة المكثف الكرى هى  $C = Q / V$  لكن سعة المكثف الكرى هي  $C = 4\pi\epsilon_0 \left(\frac{R_1 R_2}{R_2 - R_1}\right)$$$



أما إذا كانت الكرة الداخلية مت بالأرض ، أي أن جهدها صفر ، نفرض أن الشحنة التأثيرية المقيدة عليها هي Q وهي أقل في المقدار من الشبحنة Q الموجدة على الكرة الخارجية ، لأن خطوط القوى الكهربية المنبعثة منها لا تمر كلها بالكرة الداخلية ، إذ يتجه

بعضها إلى الخارج وبعضها إلى الداخل شكل ( ١٧ –  $\Lambda$  ) . جهد الكرة الداخلية هو :

$$0 = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{R_2} + \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{R_1}$$

$$Q^* = -Q \frac{R_1}{R_2}$$
 (17 - 24)

جهد الكرة الخارجية المعزولة هو:

$$V = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{R_2} + \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{R_2}$$
 (17 - 25)

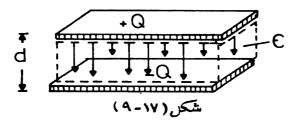
ومن معادلتي (24 - 17) ، (25 - 17) تكون سعة المكثف في هذه الحالة هي :

$$C = 4 \pi \epsilon_0 \frac{R_2^2}{R_2 - R_1} = 4 \pi \epsilon_0 \frac{R_1 R_2}{R_2 - R_1} + 4 \pi \epsilon_0 R_2$$
 (17 - 26)

وواضح أن السعة تكون أكبر عند توصيل الكرة الداخلية بالأرض.

#### ١٠/١٧ المكثف ذو الأنواح المتوازية :

يستخدم المكثف نو الألواح المتوازية بكثرة في النوائر الكهربية ، ويتركب من لوحين موصلين يفصل بينهما عازل كهربي، ويحملان شحنتين متساويتين ومختلفتين  $\pm Q$  ، كما في الشكل ( $+ \sqrt{100}$  ) .



من السهل استنتاج سعة هذا المكثف باستخدام المعادلة (23 - 17) الخاصة بسعة المكثف ذي الكرتين وهي :

$$C \,=\, 4\,\pi\,\,\epsilon_0 \quad \frac{R_1\ R_2}{R_2 - R_1}$$

إذا فرضنا أن نصفى أقطار الكرتين  $R_1$  ,  $R_2$  كانت كبيرة جدا بالنسبة للمسافة  $R_1$  ,  $R_2$  =  $R_1$  ، بينما يمكن اعتبار أن  $R_1$  =  $R_2$  =  $R_1$  تقريبا ، وأن المسافة بينهما  $R_2$  -  $R_1$  =  $R_2$  .  $R_2$  -  $R_1$  =  $R_2$  .

$$C = \frac{4\pi \,\varepsilon_0 \, R^2}{d} \tag{17 - 27}$$

ويقسمة هذه السعة على مساحة سطح الكرة  $4~\pi~R^2$  نحصل على السعة لوحدة المساحة وهي :

$$C = \frac{\varepsilon_0}{d} \tag{17 - 28}$$

فإذا كان لدينا لوحان متوازيان مساحة سطح كل منهما A ويكونان مكثفا ذا لوحين متوازيين تكون سعة هذا المكثف هي :

$$C = \frac{\varepsilon_0 A}{d}$$
 (17 - 29)

ويمكن استنتاج سعة المكثف المتوازي اللوحين باستخدام نظرية جاوس كما يلي:

شدة المجال الكهربي بين لوحي المكتف هي:

$$E = \frac{\sigma}{\varepsilon_0} = \frac{Q}{\varepsilon_0 A}$$

فرق الجهد بين اللوحين هو :

$$V = E d = \frac{Q d}{\epsilon_0 A}$$

$$\epsilon_0$$
 ناسعة هی: 
$$C = Q \ / \ V = \frac{Q}{(Q \, d / \epsilon_0 \, A)}$$

$$\therefore C = \frac{\varepsilon_0 A}{d}$$

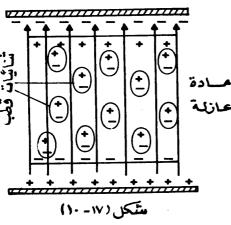
حيث  $\epsilon_0$  هي سماحية الفراغ . أما إذا امتلأ الفراغ بين اللهمين بمادة عازلة سماحيتها ٤ فإن سعة المكثف تصبح في هذه الحالة :

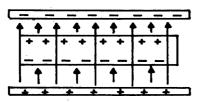
$$C = \frac{\varepsilon A}{d}$$
 (17 - 30)

#### ١١/١٧ - العوازل وثابت العزل:

عند وضع مادة عازلة خالاف الهواء بين لوحى مكثف نلاحظ ازديادا في سعته الكهربية، ويقل احتمال حدوث انهيار كهربي بين اللوحين عند زيادة جهدهما ، واشرح هذه الظاهرة نعتبر مكثفا له لوحان متوازيان ، كثافة الشحنة عليهما  $\pm$  وأن الوسط الفاصل بينهما هو الهواء عندما توضع مادة عازلة بين الله الكهربي E بينهما على الله الكهربي E بينهما على ذرات وجنزئيات هذه المادة محدثا فيها استقطابا كهربيا بحيث تزاح إلكترونات هادة المزات، فتقترب من اللوح موجب التكهرب عازلة ويحدث العكس بالنسبة للشحنات الموجبة وينشأ عن ذلك ثنائيات قطب كهربية كما مبين بالشكل ( ١٧ - ١٠).

ينشأ عن وجود هذه الثنائيات تكون شحنة موجبة على سطح العازل ، في مواجهة اللوح المشحون بشحنة سالبة ، وبالعكس تنتج شحنة سالبة على سطح العازل المواجه للوح موجب التكهرب . وعلى ذلك تنتهي بعض خطوط القوى الكهربية عند الشحنات السالبة على سطح العازل ، كما في الشكل (١٧ – ١١) . وبذلك تكون كثافة الفيض الكهربي داخل المادة العازلة ألل منها في الفراغ بين اللوحين .





شکل (۱۷-۱۷)

ويكون شدة المجال الفعلى داخل لوحى المكثف ، هى محصلة المجال الناشئ عن الشحنات الحرة على اللوحين ، والمجال المعاكس الناشئ عن الشحنات المقيدة على سطحى العازل . ويميز النقص فى شدة المجال طبيعة المادة العازلة ، ويطلق اسم ثابت العازل dielectric constant K على نسبة النقص الحادث فى المجال الكهربى ، عندما تحل المادة العازلة محل الهواء بين لوحى المكثف .

فإذا اعتبرنا  $E_0$  هو المجال الناشئ عن الشحنات الحرة للمكثف الهوائي وإذا كانت

: هي المجال داخل المادة العازلة عند وضعها بين لوحى المكثف فإن  ${f E}$ 

(1-11) 8-	
ثابت العزل K	الســـط
1.0000_	الـفـــراغ
1.00059	الهـــواء ( ضغط جوى ودرجة °20 م
16.5	الماس
9.9 - 4.8	الزجاج
6 - 5.7	الميكا
2.1	البراضين
4.22	الكبريــت
28.4	الكحول الإثيلي ( درجة صفرم )
56.2	الجليسرين
81.1	المــــاء

كنتيجة لوضع العازل بين لوحى المكثف ، ونقص المجال الكهربي بين اللوحين داخل العازل ، يقل أيضا فرق الجهد بين اللوحين بنفس النسبة K ، ويصبح:

$$\Delta V = \frac{1}{K} \Delta V_0$$

حيث  $\Delta V_0$  هو قرق الجهد في حالة غياب المادة العازلة ، ويزداد لذلك سعة المكثف الكهربي بنفس النسبة . فإذا كانت  $C_0$  هي سعة المكثف في الهواء ، C هي سعته عند ملء القراغ بين لوحيه بالمادة العازلة فإن :

$$C = Q / \Delta V = K (Q \Delta V_0) = K C_0$$

$$\therefore K = C / C_0$$
(17 - 32)

وعلى ذلك تكون سعة المكثف متوازى اللوحين وبينما العازل هي :

$$C = K \varepsilon_0 A/d = \varepsilon A/d \qquad (17 - 33)$$

حيث  $\epsilon_0=\epsilon$  هي سماحية العازل . وبذلك يعرف ثابت العزل  $\epsilon_0=\epsilon$  بأنه النسبة بين سماحية العازل إلى سماحية الفراغ .

#### مثال(۱۷-۷) :

imes 2 مكثف متوازى اللهحين مكون من رقائق ألهمنيوم يفصل بينهما مادة عازلة سمكها

 $10^{5}$  متر . فيإذا كانت مساحة لوح المكثف 0.75 متر  $^{7}$  وأن فيرق الجهد بين اللوحين  $10^{5}$  فولط فأوجد قيمة الشحنة الحرة على كل لوح . وما هي الشحنة المقيدة على سطحي العازل  $10^{5}$  أوجد أيضا شدة المجال داخل المادة العيازلة : (  $10^{5}$   $10^{5}$ 

#### الحل:

C = 
$$K \varepsilon_0 \frac{A}{d} = \frac{2.3 \times 8.85 \times 10^{-12} \times 0.75}{2 \times 10^{-5}}$$
  
= 7.6 × 10<sup>-7</sup> F

الشحنة الحرة على كل لوح:

$$Q_o = C \Delta V = 7.6 \times 10^{-7} \times 30 = 2.3 \times 10^{-5} C$$

الشحنة المقيدة على سطح العازل :

$$Q = -\frac{K-1}{K} Q_o = -\frac{2.3-1}{2.3} \times 2.3 \times 10^{-5}$$
$$= -1.3 \times 10^{-5} C$$

شدة المجال داخل المادة العازلة :

$$E = \frac{1}{K} E_0 = \frac{1}{K} \frac{Q_0}{\epsilon_0 A}$$

$$= \frac{1}{2.3} \times \frac{2.3 \times 10^{-5}}{8.85 \times 10^{-12} \times 0.75} = 1.5 \times 10^{6} \text{ V/m}$$

ملاحظة : يمكن للطالب إثبات أن كثافة الشحنة المقيدة ترتبط بكثافة الشحنات الحرة على لوحى المكثف بالعلاقة:

$$(Q/A) = -\frac{(K-1)}{K} \times \frac{Q_0}{A}$$
 : نان  $\sigma = \frac{1-K}{K} \quad \sigma_0$  (17 - 34)

وإذا كانت المادة العازلة وسمكها 'd' لا تشغل كل الحيز بين اللوحين وسمكه d فإن سعة المكثف في هذه الحالة تكون :

$$C = C_0 / \left(1 - \frac{d}{d} (1 - K)\right)$$
 (17 - 35)

بين ألواح كل مكثف ، وتكون الشحنة الكلية على المجموعة مساوية لمجموع الشحنات على المكثفات .

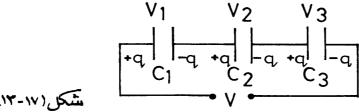
$$Q = Q_1 + Q_2 + Q_3$$

$$CV = C_1V + C_2V + C_3V$$

$$C = C_1 + C_2 + C_3$$

حيث C هي السعة المكافئة لمجموعة المكثفات.

أما عند توصيل المكثفات على التوالي كما في الشكل (١٧ - ١٧) فتكون جميع الشحنات على الألواح متساوية ، ولكن يتوقف الفرق في الجهد على كل مكثف على سعته .



(14-14), 50

ويكون فرق الجهد الكلي abla هو مجموع فرق الجهد بين المكثفات ، أي أن :

$$V = V_{1} + V_{2} + V_{3}$$

$$\therefore q/C = q/C_{1} + q/C_{2} + q/C_{3}$$

$$\therefore \frac{1}{C} = \frac{1}{C_{1}} + \frac{1}{C_{2}} + \frac{1}{C_{3}}$$
(17 - 36)

أى أن في المكثفات المتصلة على التوالي يكون معكوس السعة المكافئة ، يساوى مجموع معكوسات سعات المكثفات التي تكون المجموعة وتكون السعة المكافئة أقل من سبعة أي مكثف في المجموعة.

#### ١٧/١٧ - الطاقة الكهربية في مكثف مشحون :

عند شيحن مكثف بشيحنة Q يبذل مقدار من الشغل لذلك ، ويمكن اعتبار أن عملية الشحن تتم عن طريق نقل كمية من الشحنة Q من نوع معين ( شحنة موجبة مثلا ) من أحد اللوحين إلى الأخر.

وينتج عن ذلك فرق الجهد بين اللوحين بمقدار V . فإذا كانت سعة المكثف C تكون : Q = CV

ونظرا لأننا بدأنا عملية نقل الشحنة وكان فرق الجهد بين اللوحين صدفرا ، وانتهسينا وكان فرق الجهد V ، لذلك يكون متوسط الفرق في الجهد بين لوحي المكثف أثناء عملية نقل الشحنة هو  $rac{1}{2}$  . ومن تعريف الشغل المبنول W لنقل شحنة  $rac{1}{2}$  خلال فرق في الجهد

: يكون 
$$\frac{1}{2}$$
 V قدره

$$W = \frac{1}{2} Q V$$

$$W = \frac{1}{2} Q^{2} / C$$

$$W = \frac{1}{2} C V^{2}$$
(17 - 37)

وذلك نظرا لأن Q = CV . وتمثل معادلة (37 - 17) الطاقة الكهربية المختزنة داخل المكثف المشحون ، وتظهر عادة هذه الطاقة عند تفريغ المكثف على صورة حرارة .

## ١٧ /١٤ توليد الكهرباء الإستاتيكية ومولد فان دي جراف

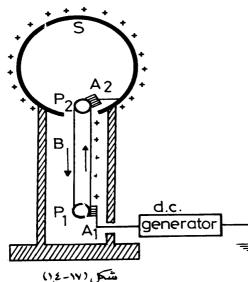
( Vande Graaf Generator )

يمكن الحصول على شحنات كهربية حرة عن طريق الاحتكاك ، كما يحدث عند ذلك قضيب من الزجاج بقماش حرير ، فتظهر الشحنات السالبة على القماش والشحنات الموجبة على قضيب الزجاج ، وتعتمد الطرق الحديثة لتحضير الشحنة الكهربية على طريقة التأثير الكهربائي كما في آلة ويمز هرست .

وقد استطاع فان دى جراف عام ١٩٣٣ من بناء آلة تأثيرية ضخمة كبيرة القدرة ، لاستخدامها فى الأبحاث الخاصة بنواة الذرة ، وكذلك فى توليد أشعة أكس شديدة النفاذ . وقد يصل فرق الجهد الذى تتيحه هذه الآلة إلى نحو10 ملايين فولط .

وتعتمد فكرة مولد فان دى جراف على أنه إذا تلامس موصل مشحون بالسطح الداخلى ، لموصل أخر أجوف – وليكن على شكل كرة – فإن الشحنة – تنتقل كلية إلى السطح الخارجي للموصل ، مهما كان ارتفاع جهده الكهربي . أي إننا نستطيع زيادة الشحنة وبالتالي جهد الموصل لمدى بعيد ، بفرض عدم حدوث تفريغ كهربي في الهواء المحيط بالموصل .

يتركب المولد كما في الشكل ( ١٧ – ١٤ ) من كرة معدنية كبيرة S مجوفة من الداخل ،



ومحملة على قائم مرتفع من مادة جيدة العزل الكهربي . يتحرك داخل الكرة وعلى بكرتين  $P_1$  ,  $P_2$  حزام متصل  $P_1$  and  $P_2$  شكل حلقة ، مصنوع من مادة عازلة مثل الحرير ، يحفظ جهد البكرة  $P_1$  مساويا المسفر بتوصيلها للأرض وتدار بواسطة موتور ، أما البكرة  $P_2$  فهي مثبتة داخل الكرة المعدنية ويلامس الصزام فرشاة معدنية  $P_1$  ذات أسنان ، وتتصل بمولد تيار مستمر وآلة كهرباء إستاتيكية من تيار مستمر وآلة كهرباء إستاتيكية من النوع المآلوف . والفرض من ذلك رفع جهد أسنان الفرشاة إلى حوالي 10000 فولط .

عند تشغيل الجهاز وإدارة الحزام يلتقط الحزام الشحنات الموجبة المركزة على أسنان الفرشاة  $A_2$  ، فينقلها إلى أعلى داخل الكرة  $A_2$  حيث توجد فرشاة أخرى  $A_2$  تتحمل كهربيا بالكرة .

تلتقط هذه الفرشاه الشحنة وتنقلها إلى السطح الخارجي للكرة S وباستمرار حركة الحزام ، يستمر نقل وتراكم الشحنة الموجبة على سطح الكرة التي يرتقع بالتالي جهدها ارتفاعا كبيرا يصل إلى ملايين الفواطات .

#### مثال (۱۷ – ۸):

مكثفان 4، 2 ميكروفاراد وصلاعلى التوالى بمصدر كهربى قوته الدافعة 100 فواط، ثم فصلاعن بعضهما ووصلت الأطراف المتشابهة في المكثفين ببعضهما ، أوجد الشحنة النهائية على كل مكثف ؟

الحل:

السعة المكافئة C هي:

$$\frac{1}{C} = \frac{1}{4} + \frac{1}{2}$$

$$\therefore C = 4/3 \mu F$$

الشحنة على كل مكثف تساوى الشحنة على المكثف المكافئ ذي السعة C

 $\therefore$  Q = CV =  $\frac{4}{3}$  × 100 micro coulomb

نفرض أنه عند توصيل المكثفين على التوازي يصير فرق الجهد V ، ولكن تظل الشحنة الكلية على المكثفين ثابتة

$$\therefore Q_o = 2 Q = \frac{800}{3}$$

ولما كان الجهد النهائي هو V.

$$\therefore Q_o = 4 V + 2 V$$

$$\therefore V = \frac{400}{9} \text{ Volt}.$$

الشحنة على المكثف الكبير =  $\frac{400}{9}$  =  $4 \times \frac{400}{9}$  ميكروكروم الشحنة على المكثف الصغير =  $\frac{400}{9}$  عيكروكراوم

#### مسائل على الفصل السابع عشر

- $^{1}$  يسقط إلكترون من حالة سكون من بعد كبير في مجال بروتون ثابت . أوجد سرعة  $^{-10}$  الإلكترون عندما يكون على بعد 0.53 متر من البروتون ؟
- ٢ أب مستقيم طوله 6 سم وضبعت عند أشحنة مقدارها 8 + وحدات وعند بشحنة
   مقدارها 4 وحدات عين مواضع النقط التي ينعدم عندها الجهد ؟
- ٣ كرة نصف قطرها R شحنة q موزعة بانتظام داخل حجمها . أوجد الجهد الكهربي داخل وخارج الكرة . وارسم توضيحيا تغير الجهد مع المسافة من مركز الكرة ؟
- ع شحنة كهربية q موزعة بانتظام على محيط حلقة نصف قطرها R . أوجد المجال الكهربي على محور الحلقة عند نقطة تبعد مسافة Z عن مركزها P
- ه اعتبر نواة ذرة اليورانيوم ككرة تتوزع عليها الشحينة بانتظام ، نصف قطيرها  $^{-15}$  X  $^{-15}$  X  $^{-16}$  A مترا . أوجد الطاقة الكهربية في النواة ، علما بأن العدد الذرى لليورانيوم 92  $^{-15}$
- $^{7}$  اعتبر أن نواة ذرة الكربون  $^{12}$  عبارة عن ثلاثة جسيمات ألغا ، توجد على  $^{12}$  مثلث متساوى الأضلاع . طول ضلعه  $^{13}$   $^{10}$  مثلث متساوى الأضلاع . طول ضلعه  $^{13}$   $^{10}$  مثلث متساوى الأضلاع . مع اعتبار أن جسيم ألغا هو شحنة نقطية ؟
- m V=1 المجال الكهربى عند سطح نواة ذرة رصاص هو m 3.4~X~3.4 فواط m /~ متر m .~10 فجد كثافة الطاقة في هذا المجال m ?~
- ٨ أوجد مقدار الشحنة التي يلزم لها شغلا قدره 9 جول لنقلها من نقطة إلى أخرى في
   مجال كهربي ، علما بأن فرق الجهد بين النقطتين 45 فولط ؟
- إذا علم أن متوسط ميل الجهد (dV/dx) عند سطح الأرض هو 100 فولط/متر،
   ويتجه إلى أسفل، وأن الشحنة على سطح الأرض والتي تسبب هذا المجال ناشئة عن

التفريغ الكهربي أثناء الصواعق ، فأوجد نوع ومقدار الشحنة على الأرض ، علما بأن نصف قطر الأرض 0.37 0.37 مترا 0.37

- ١٠ أنجد سعة كرة معدنية معزولة نصف قطرها 20 سم ؟
- را أسطوانتان متحدتا المحور نصف قطريهما a , b ويقصل بينهما الهواء . وصلت الأسطوانة الخارجية (Q لوحدة الأطوال ) . والسعة على الخارجية (Q لوحدة الأطوال Q . وقدية أن سعة هذا المكثف لوحدة الأطوال هي : (b/a) .
- 17-2 كرة معدنية نصف قطرها 25 سم موضوعة في الهواء ، أوجد مقدار الزيادة في سعتها عندما تحاط بكرة معدنية متصلة بالأرض ، قطرها الداخلي 51 سم ومتحدة معها في المركز .
  - أولا: عندما يكون بينما هواء ؟
  - ثانيا : عندما يفصل بينهما جليسرين ثابت العزل له 56 ؟
- ١٣ مكثف نو ألواح متوازية موضوع في الفراغ . المسافة بين لوحيه 1 سم وفرق الجهد بينهما 2000فواط .
  - ١ أوجد شدة المجال بين اللوحين ؟
- ٢ إذا أرسل تيار من الإلكترونات في اتجاه عمودي على المجال في الفراغ بين
   اللوحين ، أوجد عجلة تسارع هذه الإلكترونات ، وماذا يكون مسار الإلكترونات في
   المجال ؟
- ١٤ مكثف سبعته 1 ميكرو فاراد مشحون لجهد 100 فولط ، وأخر سبعته 2 ميكرو فاراد مشحون لجهد 200 فولط ، وصبلا على التوازي بحيث يتصل الموجب بالموجب ، أوجد الطاقة الابتدائية والنهائية وفسر الاختلاف في الطاقة ين ؟
- ه\ مساحة اللوح في المكثف متوازى اللوحين هي 0.4 من ويفصلهما مسافة  $10^3$  متر عن بعضهما ، فإذا ملىء الفراغ بين اللوحين بعازل ثابت عزله 2.5 ، وإذا شحن المكثف بواسطة بطارية قوتها الدافعة 100 فواط . فأوجد الطاقة الكهربية المختزنة في

- المكثف ، وأوجد شدة المجال في المادة العازلة ؟
- - ١ شدة المجال الكهربي في الفراغ بين اللوحين؟
    - ٢ شدة المجال داخل المادة العازلة؟
    - ٣ كثافة الشحنة على سطح اللوح العازل؟
- ٧٧ كرتان صغيرتان غمرتا في زيت ثابت العزل له 3، وتحمل الكرتان شحنات
- كولوم ، 3  $10^{+0.00}$  كولوم ، 3 كولوم على الترتيب ، فإذا كانت المسافـــة بينهــما  $10^{+0.00}$ 
  - 0.6 مترا . فماذا تكون القوة المؤثرة على كل منهما ؟

# الفصل الثامن عشر التيار الكهريي وقانون أوم ( Ohm's Law )

عند توصيل طرفى مكثف مشحون بسلك معدنى تحدث شرارة كهربائية ، نتيجة لانتقال الشحنات الموجبة والسالبة وتعادلهما معا . فإذا تحركت الشحنة الكهربية فى موصل كونت تيارا كهربيا ، يستمر مروره طالما استمر سريان الشحنة وتقاس شدة التيار بمعدل مرور الشحنة . ويعرف الموصل الكهربي بأنه مادة تحتوى على عدد كبير جدا من الشحنات الحرة ، التي يمكن أن تتحرك تحت تأثير مجال كهربي خارجى ، وتنقسم المواد إلى ثلاثة أنواع وفقا لعدد ما تحتويه من هذه الشحنات الحرة .

أولا — مواد موصلة جيدة الكهرباء كالفلزات والمعادن ، وقد صورها درودى واورنتز للا والمعادن ، وقد صورها درودى واورنتز Drude and Lorentz على أنها مكونة من رصة كبيرة من الأيونات ، تتخللها الإلكترونات على شكل غاز يمكن لجزيئاته أن تنتقل بسهولة من مكان إلى آخر داخل جسم المادة الموصلة ، فسعند التسائيسر بمجال كهربي على طرفى مسوصل تتحدرك الإلكترونات ، وهي شحنات سالبة ، متجهة إلى الجانب الموجب التكهرب من المجال وتكون حركة الإلكترونات بسرعة تسمى سرعة الانسياق drift velocity ، وينشأ عن هذه الحركة سريان تباد كدير.

سریان تیار کهربی ،

تختلف حركة الانسياق عن الحركة الجزيئية للغاز الإلكتروني في الموصل ، فبينما تعتمد الأولى على شدة المجال الكهربي -المؤثر لاتعتمد الثانية . فحركة الإلكترونات جزيئيا تكون قائمة

حتى فى عدم وجود أى مجال كهربائى وهى حركة شكل (١٨-١) عشوائية كما فى الشكل (١٨-١) ودائما تكون محصلة الإزاحة لحركة الإلكترونات مساوية للصفر فى مدى زمنى معين ، السرعة الجزيئية للإلكترونات تكون كبيرة جدا حوالى (

للإلكترونات في مجال كهربي فتكون نسبيا قليلة ، وتقدر قيمتها بالسنتيمترات في الثانية ، وإزاحة الشحنات السالبة التي تسببها هذه الحركة هي مصدر التوصيل الكهربي في الفلزات.

ثاثيا — مواد شبه موصلة كالسيليكون والجرمانيوم: وتكون فيها الإلكترونات مقيدة عند درجات الحرارة المنخفضة ، ولكنها تستطيع التحرر والمشاركة في عملية التوصيل الكهربي عندما ترتفع درجة الحرارة ، ويستمد الإلكترون طاقة تحرره من الطاقة الحرارية . تكون هذه المواد موصلة جيدة للكهرباء في الدرجات المرتفعة ، بينما تكون عازلة عند الدرجات المنخفضة ولهذه المواد أهمية تكنولوجية كبيرة ، إذ أنها تكون الأساس الذي بنيت عليه التكنولوجيا الحديثة للجوامد Solid - state technology وبدء عصر الترانزستور والكمبيوتر .

ثالثا - مواد عازلة كهربيا تكون فيها جميع إلكترونات ذراتها مقيدة ، لايمكن حركتها في مجال كهربي وإن كان من الممكن إحداث استقطاب فيها ، حيث تكون داخلها ثنائيات قطب تؤدى إلى الظواهر المعروفة عن العوازل من حيث كونها مواد فيروكهربية أو بيزو كهربية إلى غير ذلك .

# ١٨ / ١ - ميكانيكية التوصيل الكهربي وقانون أوم :

عند توصيل سلك كهربائى بطرفى بطارية تنتقل الإلكترونات من طرف إلى آخر بتأثير المجال الكهربى الموجود داخل السلك . وتتركز خطوط القوى للمجال الكهربى داخل السلك . فإذا كان فرق الجهد بين طرفى السلك  $\Delta V$  وكان طول السلك  $\lambda$  تكون شدة المجال  $\Delta V$  داخل السلك هي :

$$E = \Delta V/\ell$$
 (18 - 1) dq ويسبب هذا المجال حركة الإلكترونات ومرور تيار كهربائى . نفرض أن كمية من الشحنة تمر بنقطة معينة من السلك فى زمن  $dt$  يكون التيار هو

$$I = dq/dt ag{18-2}$$



وهو معدل مرور الشحنة داخل السلك . وحدة شدة التيار هي الأمبير وتعادل مرور 1 كولوم في الثانية الواحدة .

وإذا كانت مساحة مقطع السلك الذي يمر فيه التيار I هي A ، فبقسمة شدة التيار على مساحة المقطع نحصل على الكثافة التيارية وتعطى بالمعادلة الرياضية :

 $J = dI/dA \qquad (18 - 3)$ 

وفي معظم الأحوال تكون الكثافة التيارية واحدة في كل نقط مقطع السلك ، وعلى ذلك يمكن وضع المعادلة (3 - 18) على الصورة :

 $J = I/A \qquad A/m^2$ 

نعتبر الآن موصلا كهربنا - كما في الشكل ( ١٨ - ٢ ) - يتصل طرفاه ببطارية فيحدث مجال كهربي E داخل السلك يسبب حركة انسياقية للإلكترونات الحرة داخله .

نفرض أن عدد الإلكترونات الحرة في وحدة الحجوم من السلك هي n ويتراوح هذا العدد عادة في الموسلات المعتادة بين  $10^{22}$  و  $10^{23}$  إلكترون في السنتيمتر المكعب في حالة عدم وجود المجال E تتحرك الإلكترونات حركة جزيئية عشوائية وتتصادم ببعضها ، وتكون سرعة الانسياق للإلكترون عندئذ صفرية ، أي أن محصلة إزاحته من مكانه خلال فترة زمنية معينة تساوى صفرا ، ويمكن التعبير عن ذلك أيضا بأن عدد الإلكترونات التي تتحرك في عكس هذا الاتجاه .

نفرض أن المسافة الحرة التي يتحركها الإلكترون أثناء حركته الجزيئية بين تصادمين متتاليين هي  $\lambda$  وأن الزمن اللازم للإلكترون ليقطع هذا المسار الحر هو  $\tau$  ويطلق على هذا زمن الإرخاء relaxation time إذا كانت c هي السرعة الجزيئية للإلكترونات تكون :

$$c = \lambda / \tau \tag{18 - 4}$$

ويتوقف زمن الإرضاء ٢ على العوامل التي تسبب تشتت الإلكترونات داخل سلك التوصيل . في غياب القوة الخارجية التي يمكن أن تؤثر على حركة الإلكترونات ، تكون معادلة الحركة الحرة للإلكترون داخل الفلز ممثلة بالمعادلة :

$$\frac{\mathrm{d}\mathbf{v}}{\mathrm{d}t} + \frac{\mathbf{v}}{\tau} = 0 \tag{18-5}$$

حيث v هي سرعة الانسياق . فإذا كانت  $v_{\rm O}$  هي سرعة الانسياق المنتظمة للإلكترون عند التأثير بمجال كهربي  $v_{\rm O}$  ، وإذا كانت  $v_{\rm O}$  هي سرعة الانسياق بعد زمن  $v_{\rm O}$  من إزالة المجال ، وبحل المعادلة (5 - 18) نحصل على تغير سرعة الانسياق مع الزمن من لحظة إزالة المجال .  $v_{\rm O}=v_{\rm O}\exp-t/\tau$ 

معادلة حركة الإلكترون عند التأثير بمجال كهربي خارجي  ${f E}$  هي :

$$m \left(\frac{dv}{dt} + \frac{v}{\tau}\right) = -E e$$
 (18 - 7)

حيث E.e تمثل القوة التي يؤثر بها المجال على الإلكترون ذى الكتلة m والشحنة ع-عند الاستمرار بالتأثير بالمجال تثبت سرعة انسياق الإلكترون وتصير عجلة حركتها صفرية ، أى أن

$$\frac{dv}{dt} = 0$$

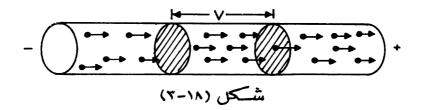
وتكون السرعة الانسياقية للإلكترون عند الاتزان الحركي هي:

$$v = -\frac{Ee\tau}{m} \tag{18-8}$$

وتعرف حركية الانسياق  $\mu_{\mathrm{D}}$  drift moblity بأنها سرعة الانسياق لوحدة المجالات، أي أن:

$$\mu_{\rm D} = \frac{\rm v}{\rm E} = -\frac{\rm e\tau}{\rm m} \tag{18-9}$$

ولإيجاد الكثافة التيارية آوهى كمية الشحنة المارة خلال وحدة المساحات فى وحدة الزمن ، نفرض إلكترونا يتحرك بسرعة ٧ متر / ثانية ويقطع مسافة ٧ مترا فى الثانية - كما فى الشكل (١٨ - ٣ ) - إذا كانت مساحة مقطع السلك A ، وإن الكثافة العددية



nev . J=- nev وقد اتفق أن يكون التيار الكهربي I في الاتجاء المضاد لحركة الإلكترونات وبذلك يكون التيار

I = nev (18 - 10)

وبالتعويض من المعادله (9 - 18) نحصل على شدة التيار في الموصل

$$I = \frac{ne^2\tau}{m} E \tag{18 - 11}$$

وتظهر هذه المعادلة تناسبا طرديا بين شدة التيار الكهربى المار في الموصل والمجال V المؤثر عليه ، وهذا هو قانون أوم ، ( يلاحظ أن شدة المجال E تتناسب مع فرق الجهد V على طرفى الموصل ) .

ويعرف معامل التوصيل الكهربي σ بأنه التيار مقسوما على المجال:

$$\sigma = \frac{I}{E} = \frac{n e^2 \tau}{m} = \frac{n e^2 \lambda}{mc}$$
 (18 - 12)

# ١٨/٢- تغير المقاومة مع درجة الحرارة:

من النظرية العامة للغازات وجدنا أن الطاقة الحرارية تختزن داخل الغاز التام على من النظرية حركة  $\frac{1}{2}$  mc معيث  $\frac{1}{2}$  mc من النظرية . ووجدنا أن هذه شكل طاقة حركة  $\frac{1}{2}$  mc من قانون تساوى توزيع الطاقة ، حيث  $\frac{1}{2}$  k من قانون تساوى توزيع الطاقة ، حيث  $\frac{1}{2}$ 

درجة الحرارة المطلقة . أي أن :

(18 - 16)

$$\frac{1}{2} \,\mathrm{mc}^2 = \frac{3}{2} \,\mathrm{kT} \tag{18 - 13}$$

وبتطبيق ذلك على الفاز الإلكترونى داخل الموصل مع اعتباره غازا تاما ، نحصل على معادلة تبين تغير معامل التوصيل الكهربى  $\sigma$  مع درجه الحرارة T عن طريق التعويض بالمعادلة (12 - 18) :

$$\therefore \sigma = \frac{\lambda \, n \, e^2 c}{3 \, k \, T} \tag{18 - 14}$$

وتوضيح هذه المعادلة أن معامل التوصيل الكهربي يتناسب عكسيا مع درجة الحرارة المطلقة للموصل . وباعتبار أن المقاومة النوعية ho هي مقلوب معامل التوصيل :

$$\sigma = \frac{1}{\rho} \tag{18 - 15}$$

نرى ازدياد مقاومة الموصل الكهربي برفع درجة حرارته ، وهي حقيقة عملية طالما اعتدنا كتباتها على الصورة التقريبية .

P

حيث  $\alpha$  هو معامل زيادة المقاومة مع درجة الحرارة . ويلاحظ عند رسم العلاقة بيانيا بين المقاومة النوعية ودرجة الحرارة ، فإننا نحصل على شكل ( 1 - 1) وفيه يظهر أن قيمة المقاومة لانتلاشى عند درجة الصفر المطلق كما تمليه المعادلة (1 - 1) واكن يكون لها قيمة تمليه المعادلة (1 - 1) واكن يكون لها قيمة

معينة  $\rho_0$ . والسبب في ذلك أن شبيكة الموصل ليست تامة ، ولكن يُوجد بها أخطاء بلورية كالشوائب والانخلاعات تسبب تشتت إلكترونات التوصيل ، وتحدث بذلك تلك المقاومة عند درجة الصغر المطلق . وباختلاف التركيب الشبيكي للموصلات تختلف مقاوماتها النوعية ، فهي صنفة تميز الموصل كهربيا ، وإذا كان الموصل على شكل سلك طوله L ومساحة مقطعه

A تكون مقاومته الكلية R هي :

$$R = \rho \frac{L}{A} \tag{18 - 17}$$

حيث p هي المقاومة النوعية السلك.

وحدات المقاومة هي الأوم  $(\Omega)$  وتعرف بأنها 1 فولط 1 أمبير ، وحدة المقاومة النوعية هي الأوم . متر ، وتعرف بأنها مقاومة موصل طوله الوحدة ، ومساحة مقطعه الوحدة . ومقلوب المقاومة النوعية هو معامل التوصيل الكهربي ووحداته أوم  $^{-1}$  متر  $^{-1}$ 

ويبين الجدول ( ١٨ - ١ ) المقاومة النوعية لبعض الفلزات والمعادن ، وكذلك معامل زيادة مقاومتها مع درجة الحرارة .

جىول (١٨ - ١)

معامل زيادة المقاومة مع درجة الحرارة α	ρ المقالمة النوعية	المادة
0.0043	$1\overline{0}^{8}$ X 1.7	النحاس
0.0039	$10^{8} \text{ X } 2.8$	ألومنيوم
0.0056	$10^{-8} \times 10$	حديد
0.0091	10 X 95.8	زئبق
0.0039	10 X 1.62	فضة
0.0058	$10^{-8} \times 5.5$	تنجستن
0.0015	$10^{-8} \times 7$	نحاس أصفر
0.00001	10 X 44	منجنين (للمقاومات)
0.0004	$1\overline{0}^{8} \times 100$	نكروم (السخانات)

# : ( Super - conductivity ) الموصلية الفائقة الفائقة الموصلية الفائقة الموصلية الفائقة الموصلية الفائقة الموصلية الموصلي

اكتشف أوبز Onnes عام ۱۹۱۱ أن بعض الفلزات كالزنك والرصاص والنيوبيوم تظهر موصلية فائقة بالقرب من درجة الصفر المطلق ، حيث تتلاشى تماما مقاومتها الكهربية فجأة . وقد أجريت تجربة لدراسة تشتت إلكترونات التوصيل في تلك الفلزات عند تلك الدرجات المنخفضة ، فوجد أن تيارا كهربيا شدته بضعة مئات من الأمبيرات يستمر في السريان ، في حلقة من مادة ذات موصلية فائقة لمدة عام ، دون أي نقصان في شدة التيار ودون وجود أي بطارية أو مولد كهربي لحفظ ذلك التيار داخل الحلقة ، طالما ظلت الحلقة في الدرجة النخفضة .

ويدل النقص الفجائى الحادث فى المقاومة النوعية للمادة عند الدرجات المنخفضة ، على وجود تحول فى حالة إلكترونات التوصيل ، مما يجعلها تنتقل بين ذرات الشبيكة دون أن تعانى أية تشتت . ولتفسير تلك الموصلية الفائقة وضع باردين – كوبر – شريفر نظرية مفادها تكون أزواج من الإلكترونات ، تكون كمية حركة كل إلكترون منها معاكسة تماما لكمية حركة نظيره فى الزوج ، وتتولد قوة تجاذب بينهما عن طريق تفاعلها مع ذرات الشبيكة . وبالرغم من أن هذه القرى صغيرة جدا فى درجة حرارة الغرفة ، إلا أنها كافية قرب الصفر المطلق لأن تحفظ الإلكترونين معا . وواضح أن النظريات الكلاسيكية لايمكنها تفسير ذلك ، وإنما أمكن التوصل إلى هذه الحقيقة باستخدام ميكانيكا الكم ، حيث وصف كل إلكترون بأنه موجة ، ولذلك يمكن لموجتين تتحركان فى عكس اتجاه بعضهما أن تتطابقا ، وتظلا متفاعلين معا لمدة طويلة كما يحدث فى الموجات الموقوفة Stationary waves .

وطبقا لهذه النظرية فإن انتقال الشحنة من المادة فوق الموصلة ، يكون بواسطة تلك الأزواج من الإلكترونات ، التي يكون لها كمية حركة في اتجاه معاكس لاتجاه التيار المار في المادة فوق الموصلة . وتنتقل هذه الأزواج بمنتهى السهولة في شبيكتها التي لايمكنها عندئذ التأثير على حركتها أو تشتيتها ، وبذلك تكون المقاومة النوعية صفرا . وسنعود للكلام عن الموصلية الفائقة في باب لاحق.

# ١٨/٤ – المقاومة المكافئة لمجموعة مقاومات :

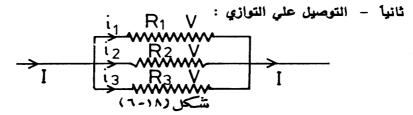
يستخدم عادة في الدوائر الكهربائية أكثر من مقاومة واحدة . وهناك نوعان من توصيل المقاومات :

### أولا - على التوالي:

$$V = V_1 + V_2 + V_3$$
  
 $IR = IR_1 + IR_2 + IR_3$ 

حيث R هي المقاومة المكافئة المجموعة ، أي أن :

$$R = R_1 + R_2 + R_3 \tag{18 - 18}$$



كما في الشكل ( ١٨ – ٦ ) . في هذه الطريقة من التوصيل تتصل نهاية كل مقاومة

بالنقطة A وتتصل الثانية من بالنقطة B . وحين يكون هناك فرق الجهد V عبر المجموعة فإن نفس الفرق في الجهد يكون عبر كل مقاومة .

بينما إذا كان التيار الكلى هو I يتجزأ هذا التيار إلى  $i_1$  ,  $i_2$  ,  $i_3$  هو المقاومات الثلاث بحيث يكون :

$$\begin{split} i_1 &= \frac{V}{R_1} \ , \ i_2 &= \frac{V}{R_2} \ , \ i_3 &= \frac{V}{R_3} \\ & I &= i_1 + i_2 + i_3 \\ & \frac{V}{R} &= \frac{V}{R_1} + \frac{V}{R_2} + \frac{V}{R_3} \\ & \vdots \\ \vdots \\ \frac{1}{R} &= \frac{1}{R_1} + \frac{1}{R_2} + \frac{1}{R_3} \end{split} \tag{18-19}$$

حيث R هي المقاومة المكافئة لمجموعة المقاومات . أي أنه عند توصيل مجموعة من المقاومات على التوازي تكون مقلوب مقاوماتها مساوية لمقلوب مقاومتها المكافئة .

#### مثال(۱۸-۱) :

سلك من النحاس مقاومته النوعية  $1.7 \times 10^8$  أوم . متر ونصف قطره 0.129 سم . ماذا تكون مقاومة طول منه قدره 30 ماذا تكون مقاومة طول منه قدره 30 متر 9 وماذا يكون فرق الجهد على طرفيه إذا مر فيه تيار 10 أمبير 9 وإذا زادت حمولة التيار على السلك فارتفعت درجة حرارته بمقدار 30 م فماذا تكون الزيادة في مقاومته 9 علما بأن معامل زيادة مقاومته بدرجة الحرارة هي 300000

الحسل:

$$R = \rho \frac{L}{A} = \rho \frac{L}{\pi r^2}$$

$$\therefore R = 1.7 \times 10^{-8} \times 30 / 3.14 (0.129 \times 10^{-2})^2$$

$$= 0.098 \Omega$$

إذا مر تيار 10 أمبير يكون فرق الجهد هو:

V = IR = 0.98 Volt

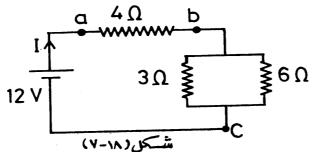
عندما ترتفع درجة الحرارة درجة واحدة مثوية تتغير المقاومة بمقدار 0,0039 أوم ، ويكون التغير في المقاومة بارتفاع 70° م هو :

$$\Delta R = 0.098 \times 70 \times 0.0039$$
$$= 0.026 \Omega$$

 $0.124~\Omega$  وتصير المقاومة وهي ساخنة

#### مثال(۱۸-۲) :

وصلت مقاومتان 6 ، 8 أوم على التوازى ، ثم وصلت المجموعة على التوالى مع مقاومة 4 أوم وبطارية 12 فواط ، أوجد شدة التيار المار في الدائرة . شكل ( 4 – 4 ) .



المقاومة الكافئة R هي :

$$\frac{1}{R_{bc}} = \frac{1}{3} + \frac{1}{6} = \frac{1}{2}$$

 $\therefore R_{bc} = 2 \Omega$ 

المقاومة المكافئة R<sub>ac</sub> هي :

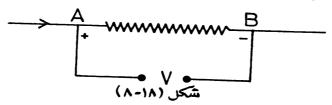
$$R_{ac}=4+2=6~\Omega$$
 
$$I={V\over R_{ac}}=2~A:$$
 شدة التيار هي

# ١٨/٥ - الشغل الكهريائي وقانون جول :

درس جول التأثير الحرارى للتيار الكهربائى ، بأن مرر تيارات كهربائية مختلفة I فى أسلاك مقاومة مختلفة R ، وضعها فى مسعر به ماء لتعيين كمية الحرارة المتوادة H فى كل حالة ، فوجد تناسبا بسيطا بين مقاومة السلك وكمية الحرارة المتوادة . كما وجد أنه بتغيير شدة التيار تتناسب كمية الحرارة مع مربع شدة التيار الكهربى المار .

أي أن:

 $H \alpha R I^2$  (18 - 20)



الفرق في الجهد يساوى الشغل اللازم بذله ضد المقاومة ، لنقل وحدة الشحنة من أحد طرفى الموصل إلى الطرف الآخر . وبما أن التيار هو كمية الكهرباء Q المار في الثانية خلال الموصل ، على ذلك يكون الشغل المبنول لنقل Q كولوم من A إلى B هو :

$$W = I V = R I^2$$
 (18 - 21)

ويسمى الشغل المبنول في الثانية بالقدرة ، وهو معدل بذل الشغل ووحدته جول / ثانية.

يتهضح من المعادلتين (21 - 18) ، (20 - 18) أن هناك تناسب ابسيطا ، بين الشغل الكهربي المبنول لنقل كمية من الشحنات وكمية الحرارة المتولدة .

أي أن:

$$W = JH ag{18 - 22}$$

حيث J هيوثابت التناسب ويعرف بالمكافئ الكهربائي الصراري ، ويساوي 4.18 جول / سعر . ويلاحظ أنه بموجب نظرية درودي ولورنتز للتوصيل الإلكتروني يعتبر انسياق الإلكترونات داخل الموصل بفعل المجال الكهربي ، وما يتبع ذلك الانسياق من اصطدام هذه الإلكترونات ببعضها وبالذرات ، يعتبر السبب في حدوث التسخين الكهربائي .

# مسائل على الفصل الثامن عشر

- سلك نحاس طوله 50سم والغرق في الجهد بين طرفيه 3 فولط وأوجد سرعة انسياق الإلكترونات الحرة داخله واعتبر أن متوسط الزمن بين تصادمين الإلكترونين في النحاس عند درجة الغرفة هو  $7.5 \times 10^{-14}$  ثانية ؟
- ٢ أثبت أن المقاومة الكهربية لطول معين من سلك منتظم المقطع تتناسب عكسيا مع
   كتاته ؟
- ٣ سلكان متماثلان طولا وحجما مصنوعان من النحاس والغضة متصلان على التوازى .
   أى منهما يمكن أن يحمل تيارا كهربيا أكبر ؟
- 0.8 مانعة صواعق تتكون من قضيب من الصديد قطره 0.8 سم وطوله 0.0 سم عند سقوط صاعقة عليه يمر فيه تيار قدره  $10^4$  أمبير . ماذا يكون عندئذ فرق الجهد على طرف القضيب ؟
- ه مخروط ناقص ارتفاعه h و أنصاف أقطار قاعدتیه a , b على الترتیب ، أوجد مقاومته الکهربیة ؟
- $^{7}$  ماهى الزيادة فى درجة حرارة سلك نيكل لتزداد مقاومته من 0.5 أوم إلى 0.6 أوم  $^{2}$
- وصلت ثلاث مقاومات 3 ، 5 ، 8 أوم على التوازي مع بطارية 12 فولط ، أوجد شدة
   التيار في كل مقاومة وكذلك التيار الكلى ؟
- $\lambda$  منبع کهربائی یمر منه تیار شدته 1 أمبیر فی مقابه تین متصلتین علی التوازی ، فیحدث فیهما فرق جهد مقداره 1.6 فواط . وإذا وصلت المقابهتان علی التوالی فإن تیارا شدته 0.2 أمبیر یحدث علیهما معا فرق جهد مقداره 2 فواط . احسب قیمة کل من المقابهتین 2
- الماء من درجة  $^{\circ}$ 20 م إلى  $^{\circ}$ 25 م فى أقل زمن ممكن ، بواسطة مولد كهربائى قوته الدافعة الكهربائية  $^{\circ}$ 1 فولط ومقاومته الداخلية  $^{\circ}$ 1 أوم . احسب قيمة مقاومة سلك التسخين وكذلك الزمن اللازم ؟

(لكي يكون الزمن أقل ما يمكن يجب أن يكون معدل الاستهلاك في السلك أكبر ما يمكن. وهذا يتأتى إذا جعلنا مقاومة سلك التسخين مساوية المقاومة الداخلية للمصدر). . وصل 12 عدد مقاومة متساوية R على شكل مكعب بحيث تكون كل مقاومة ضلعا فيه . أوجد المقاومة المكافئة بين ركنين متقابلين في المكعب ؟

# الفصل التاسع عشر الشبكات الكهربية وقانونا كيرشوف

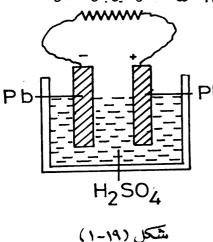
( Electric metworks and Kirchhoff's Laws )

# ١٩/١-القوة الدافعة الكهربية :

عندما تتحرك شحنة كهربية في موصل فإنها تكون تيارا كهربيا .. يستمر مروره طالما استمر سريان الشحنة . ويتوقف سريان الشحنة بين نقطتين على فرق الجهد بينهما ، أي على الشغل اللازم بذله لنقل وحدة الشحنة من إحدى النقطتين إلى الأخرى . ويبطل هذا السريان متى تساوى جهد النقطتين . ولابد لاستمرار التيار بين موصلين من وجود عامل يرفع دائما جهد أحدهما بالنسبة للكفر ، حتى يستمر وجود المجال الكهربي الذي يعمل على سريان الإلكترونات .

وقد تبين لنا من قانون جول أن مرور تيار في موصل ينتج عنه ظهور كمية من الحرارة . نستنتج من كل هذا أنه لكي يعر تيار كهربي في موصل فإننا نحتاج إلى مصدر يمدنا بالمجال الكهربي وبالطاقة اللازمة ، حتى تستطيع إلكترونات التوصيل بذل الشغل اللازم لاستمرار سريانها في الموصل .

ومن مصادر الطاقة الكهربية البطاريات والأعمدة الكهربية ، وينشأ فرق الجهد بين أقطابها من التفاعلات الكيميائية، أى أن الطاقة الكيميائية Pb O تتحول من المصدر إلى طاقة كهربية تكتسبها الإلكترونات الحرة ، فتحولها بعد ذلك إلى طاقة حرارية . ومن أكثر البطاريات شيوعا بطارية الرصاص الحمضية التى تستعمل في السيارات . وتتركب من قطبين من الرصاص Pb ينغمران في محلول حامض كبريتيك (شكل ١٩ – ١) .



يغطى القطب الموجب للبطارية طبقة من ثانى أكسيد الرصاص  ${
m PbO}_2$  عند توصيل قطبى البطارية من الخارج بموصل ، يمر فيه تيار كهربى وتحدث داخل البطارية التفاعلات الكيميائية الآتية :

$$Pb + SO_{4}^{-} \rightarrow Pb SO_{4} + 2 e$$

$$PbO_{2} + SO_{4}^{-} + 4H^{+} + 2 e$$

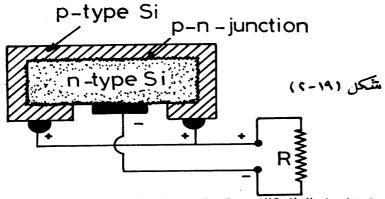
$$\rightarrow PbSO_{4} + 2 H_{2}O$$
(19 - 2)

هذا التفاعل ينقل الإلكترونات من القطب الموجب إلى القطب السالب ، أى يمر تيار من الإلكترونات داخل السائل من القطب الموجب إلى السالب ، بينما يحدث عكس ذلك فى الدائرة الضارجية حيث تمر الإلكترونات من السالب إلى الموجب . ينتج عن هذا التفاعل نقص حامض الكبريتيك في المحلول مع ترسيب كبريتات الرصاص على قطبي البطارية حتى يقف التفاعل ويقال عندئذ : إن شحنة البطارية فرغت . ولكن يمكن إعادة شحنها بإمرار تيار كهربي في الاتجاه المعاكس مما يعكس التفاعلات السابقة ويعود حامض الكبريتيك في المحلول ليبدأ التفاعل من جديد . ويلاحظ هنا أننا بعملية الشحن لانخزن الطاقة الكهربية على شكل كهرباء ولكننا نختزنها على شكل طاقة كيميائية .

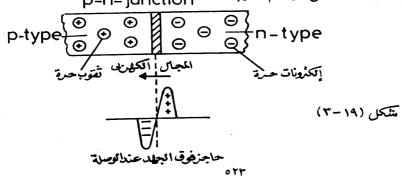
ومن الأنواع الأخرى الشائعة لمصادر التيار البطارية الجافة ، التي كثيرا ما تستخدم في أجهزة الراديو (الترانزستور) والآلات الحاسبة ، وتتركب من قطب موجب مكون من ثاني أكسيد المنجنيز وقطب سالب من الزنك ، يوجد بينهما إلكتروليت مكون من عجينة طرية من كلوريد الأمونيوم وكلوريد الزنك .

# : (Solar cell ) البطارية الشمسية ٢/١٩

بعد اشتداد أزمه الطاقة ظهرت الحاجة ملحة لاستنباط مصادر طاقة غير تقليدية ، واتجهت البحوث إلى الطاقة الشمسية وكيفية استغلالها . وقد وفق العلماء إلى إنتاج البطارية الشمسية التي تحول الطاقة الضوئية للشمس إلى طاقة كهربية . شكل (١٩ – ٢ ).



تستخدم في البطارية الشمسية شرائح رقيقة من السيليكون ، وهي مادة شبه موصلة يمكن بإدخال عليها نوع من الشوائب كالزرنيخ (As) بنسبة صغيرة جدا (واحد في الليون) أن تصير المادة معطاءة للإلكترونات وتسمى عندئذ (n-type) وعند إدخال عليها نوع أخر من الشوائب كالأنديوم (In) تكون مستقبلة للإلكترون (p-type) وبطريقة خاصة يمكن تحضير البطارية الشمسية كما في الشكل (٢-٢) بحيث يتكون لب البطارية من سيليكون من نوع (n-type) يحيط به طبقة رقيقة جدا من السيليكون (p-type) فيتكون بينهما سطح فاصل يطلق عليه ما بينما يكون تركيز الإلكترونات الحرة فيتكون بينهما سطح فاصل يطلق عليه (n-type) بينما يكون تركيز الشحنات الحرة الموجبة على أحد جانبيه (p-type) بينما يكون تركيز الشحنات الحرة الموجبة على الجانب الأخر (p-type) كبيراً جداً انظرائشكل (١٠-٣) ويطلق على الشحنات الحرة الموجبة على الموجبة في السيليكون من نوع و اسم الثقرب p-n- junction holes



وكنتيجة للاتصال الكهربى المباشر بين المادتين عند الوصلة تنتشر الإلكترونات والثقوب في كلا الجهتين مسببة جهدا موجبا في جانب السيليكون ( n - type ) وجهدا سالبا في جانب السيليكون ( p - type ) . وينشئ بذلك مجال كهربى عند الوصلة التي تشبه عندئذ حاجزا لفرق الجهد على جانبيها ، ويلاحظ أنه عند حالة الاتزان تكون المادة من نوع - p حاجزا لفرق الجهد على جانبيها ، ويلاحظ أنه عند حالة الاتزان تكون المادة من نوع r - type قد استقطبت طبقة من الشحنات السالبة ، كما تكون المادة من نوع n - type طبقة من الشحنات الموجبة .

عند سقوط أشعة الشمس على ذرات البطارية الشمسية يحدث تأين فيها ، وينتج عن ذلك ظهور إلكترون حر وكذلك ثقب حر . وتحت تأثير المجال الكهربى عند الوصلة p-1 يتحرك الإلكترون متجها للجانب الموجب ، كما يتحرك الثقب متجها للجانب السالب من الوصلة ، وينشئ عن ذلك تيار كهربى يسرى من السيليكون p-1 ، الذي يعمل كقطب موجب للطارية إلى السيليكون p-1 الذي يعمل كقطب مالب لها .

القوة الدافعة الكهربية للخلية الشمسية من السيليكون تبلغ فقط حوالى 0.6 فواط، كما أن التيار المستفاد به يكون عادة صغيرا . فهى وإن كان استخدامها قد ازداد حديثا إلا إنها ذات كفاءة صغيرة (حوالى11%فقط) وتجرى حاليا بحوث كثيرة لتحسين قدرتها خاصة وإنها طاقة نظيفة غير ملوثة للجو .

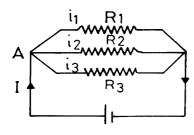
# ٣/١٩ - قانونا كيرشوف للشبكات الكهربية :

يعالج القانونان توزيع التيار الكهربي في شبكات من الموصلات.

#### القانون الأول :

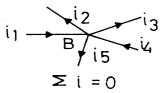
يسمى بقاعدة النقطة لكيرشوف Point rule وينص على أن المجموع الجبرى للتيارات التي تتلاقى عند أي نقطة في شبكة من الموصلات يساوى صفرا، وتعتبر هذه القاعدة عن قانون بقاء الشحنة.

نفرض أن دائرة كهربية كالمبينة بالشكل ( ١٩ - ٤ ) . يبوزع التيار الكلى I عند النقطة



 ${\bf A}$  التي يخرج منها تيارات  ${\bf i}_3$  ,  ${\bf i}_2$  ,  ${\bf i}_1$  تمر في  ${\bf K}_3$  ,  ${\bf R}_2$  ,  ${\bf R}_1$  الموصالات  ${\bf I}$  =  ${\bf i}_1+{\bf i}_2+{\bf i}_3$ 

إذ أن النقطة A لايمكنها تضزين التيار الكهربى . فالتيار الذى يفد إلى النقطة A يجب أن يساوى التيار الذى يفيض خارجا منها .



وتنطبق القاعدة على أي نقطة أخرى في الدائرة ، فعند نقطة مثل B يدخل إليها ويخرج منها تيارات متعددة تكون قاعدة النقطة هي :

 $\Sigma i = 0 \tag{19-3}$ 

 $(\xi - 19)$   $i_1 - i_2 - i_3 + i_4 - i_5 = 0$  : is

ويلاحظ هنا أننا جعلنا الإشارة موجبة بالنسبة للتيارات الداخلة للنقطة ، وجعلناها سالة بالنسبة للخارجة منها .

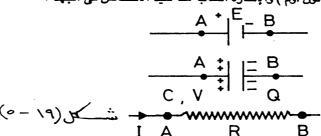
#### القانون الثاني: - ويسمى بقاعدة العروة (loop rule):

وينص على أنه في أي مسار مغلق في شبكة من الموصلات يكون المجموع الجبري لتغيرات الجهد حول المسار المغلق مساويا للصفر.

وبتعبير آخر يكون مجموع حاصل ضرب المقاومة في التيار ، بالنسبة لكل جزء من أجزاء العروة أو المسار المغلق ، يكون مساويامجموع القوى الدافعة الكهربية في هذه العروة .

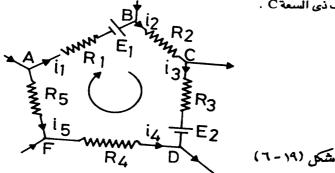
فإذا فرضنا نقطة معينة في الدائرة نبدأ منها في التحرك حول الدائرة بحيث نعود ثانية إلى نقطة البداية ليكون المجموع الجبرى لارتفاع وانخفاض الجهد اللذين نقابلها مساويا للصفر مع اعتبار انخفاض الجهد سالبا وارتفاعه موجبا . فإذا كنا نتحرك من A إلى B عبر المقاومة R ، كما في الشكل (R - R ) ، وذلك في اتجاه التيار R تكون النقطة R أعلى جهدا من R ، وذلك يكون التغير في الجهد من R إلى R هو انخفاض في الجهد

يساوى IR - ( وفقا لقانون أوم ) والإشارة السالبة هنا تفيد الانخفاض في الجهد .



كذلك إذا نظرنا إلى البطارية E تكون النقطة A أعلى جهدا من B ، لذلك فالانتقال من A إلى B ، يحدث انخفاض في الجهد قدره E .

وبالمثل في حالة المكثف المشحون يجب معرفة أي اللوحين مشحون بشحنة موجبة يكون موالم المرابع المرابع المرابع الأعلى ، ويكون تغير الجهد بالانتقال من A إلى B هو Q/C - حيث Q من الشحنة على المكثف ذي السعة C .



والتوضيح القاعدة نفرض دائرة كهربية كالمبينة بالشكل ( ١٩ - ٦ ) نفرض اتجاها معينا للنوران حول العروة - كما مبين - ونفرض اتجاها معينا للتيار ، وبتطبيق القاعدة يكون:

$$i_1R_1 + i_2R_2 + i_3R_3 - i_4R_4 - i_5R_5$$
  
=  $E_1 - E_2$ 

 $\Sigma$  iR =  $\Sigma$  E (19 - 4)

#### مثال(١٩-١):

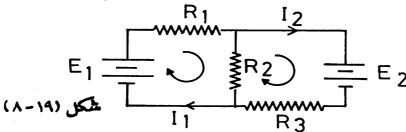
نفرض اتجاها ما للتيار الكهربي ، ثم نبدأ من النقطة a مثلا ، وندور في اتجاه عقرب الساعة ، وبتطبيق قاعدة العروة يكون :

$$3 - 5I - 12 - 6I = 0$$
∴  $I = -\frac{9}{11} A$ 

وتفيد الإشارة السالبة هنا أننا قمنا بتخمين الاتجاه الخاطئ التيار.

# مثال(١٩-٢) :

يبين الشكل (  $\Lambda - \Lambda$  ) دائرة من عروتين . أوجد شدة التيار في كل موصل  $\Lambda$ 



#### الحل :

 $R_2$  نفرض التيار في العروة الأولى  $I_1$  وفي الثانية  $I_2$ ، يكون التيار المار في الموصل هو الفرق بينهما (  $I_1$  -  $I_2$  ) ، في الاتجاه المفروض للعروة الأولى .

بتطبيق قاعدة العروة لكيرشوف نحصل من العروة الأولى على

$$E_1 - I_1 R_1 - (I_1 - I_2) R_2 = 0 ag{19 - 5}$$

ونحصل من العروة الثانية على :

$$-E_2 - I_2 R_3 - (I_1 - I_2) R_2 = 0 ag{19 - 6}$$

وبحل المعادلتين نصصل على قيم التيارين  ${\rm I}_1$  ,  ${\rm I}_2$  بمعرفة قيم المقاومات والقوة الدافعة للبطاريات .

#### مثال (۱۹ ۳-۱۹):

إذا علم أن قيم المقاومات في المثال السابق هي :

$$R_1 = 4 ; R_2 = 4 , R_3 = 2$$

والقوة الدافعة للبطاريات هي :

$$E_1 = 12 V ; E_2 = 8 V$$

فأوجد القدرة الكهربية التي تتبدد في المقاومات على شكل حرارة ؟

#### الحسل:

بالتعويض بالقيم السابقة في المعادلتين (5 - 19) ، (6 - 19) وبحل المعادلتين

نحصل على قيم التيار:

$$I_1 = 1.25 \text{ A}$$
;  $I_2 = -0.50 \text{ A}$ 

والإشارة السالبة تعنى أن التيار  $I_2$  يسير في عكس الاتجاه المفروض ، ويكون التيار المار في المقاومة  $R_2$  هو  $R_2$  القدرة الكهربية المبددة في كل موصل هي  $I^2R$  وتكون القدرة الكلية المبددة في الدائرة هي المجموع ، أي أنها تساوي :

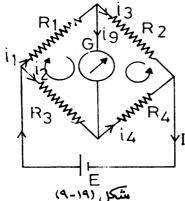
$$P = (1.25)^2 \times 4 + (1.75)^2 \times 4 + (0.5)^2 \times 2$$
  
= 19 W

#### 

 $= 12 \times 1.25 + 8 \times 0.5 = 19 \text{ W}.$ 

# ١٩/٤ ـ قنطرة هويتستون وقياس المقاومات

( Wheatstone bridge )



تسمى الدائرة المبينة بالشكل ( 9-9 ) بقنطرة هويتستون ، ويمكن بواسطتها المقارنة الدقيقة لمقاومة مجهولة مع مقاومة معلومة . نفرض أن المقاومة المجهولة هي  $R_3$  ، وأن المقاومتين  $R_1 \& R_2$  مقد أمكن تحديدها بحيث يكون التيار  $R_1 \& R_2$  مساويا للصفر، وتسمى القنطرة في هذه الحالة متزنة . ويكون عندئذ .

 $i_1 = i_3$ ,  $i_2 = i_4$  (19 - 8)

عدم مرور تيار في الجلفانومتر يعنى أن جهد النقطة B يماثل جهد النقطة D وعلى ذلك يكون فرق الجهد بين A & D مساويا لفرق الجهد بين D & D مساوياً فرق الجهد بين D & D مساوياً فرق الجهد بين D & D

وبتطبيق قانون أوم يكون:

$$i_1 R_1 = i_2 R_3$$
 (19 - 9)

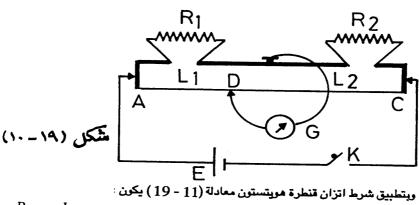
$$i_3 R_2 = i_4 R_4$$
 (19 - 10)

ويقسمة المعادلة ( 9- 19 ) على (10 - 19) واستخدام المعادلة ( 8 - 19) نحصل على :

$$\frac{R_1}{R_2} = \frac{R_3}{R_4} \tag{19-11}$$

وهذه المعادلة الأخيرة هي شرط اتزان قنطرة هويتسون . ومنها يمكن حساب المقاومة المجهولة  $\,{\bf R}_3\,$ 

ويوجد نوع شائع من قنطرة هويتستون يسمى بالقنطرة المترية ، التى تتركب – كما في الشكل ( 10-10 ) – من سلك مقاومة AC منتظم المقطع طوله 1000 سم ، مشدود على قاعدة خشبية بين شريحتين جيدتى التوصيل من النحاس ، يفصلهما فتحتان بواسطة شريحة ثالثة . توصل المقاومة المجهولة القيمة  $R_1$  بين طرفى الفتحة الأولى ، بينما توصل مقاومة عيارية  $R_2$  ذات قيمة قريبة من قيمة المقاومة الأولى في الفتحة الثانية ، ويوصل طرف سلك القنطرة المترية ببطارية  $R_1$  ، ويوصل المسمار  $R_1$  بجلفانومتر  $R_2$  يتصل طرفه الأخر بزالق  $R_2$  يمكن له أن يتحرك على سلك القنطرة المترية لإحداث الاتزان عند النقطة  $R_2$  مثلا ، التى تقسم طول السلك بنسبة  $(R_1/L_1)$  وهي نفس النسبة بين مقاومة الطول  $R_1$  من سلك القنطرة .



 $\frac{R_1}{R_2} = \frac{L_1}{L_2} \tag{19 - 12}$ 

# : (Electric Potential ) الجهد الكهربي ومقياس الجهد

يستخدم عادة جهاز الفواطمتر لقياس فرق الجهد بين نقطتين أو بين طرفى عمود كهربى . ويعتمد في ذلك على سحب قليل من التيار من النقط التى يوصل إليها لإمراره في ملف الجهاز . ونظرا للمقاومة المحدودة لملف الفواطمتر وهي كبيرة عادة ، إلا أنه بسحبه جزءا من التيار لقياس فرق الجهد يؤثر في نفس الوقت على القيمة المقاسة ، ولذلك لاتكون دقيقة مائة بالمائة . ويفضل استخدام مقياس الجهد بدلا من الفواطمترات ، إذ أنه جهاز لايسحب أية تيارات أثناء القياس .

وتعتمد نظرية مقياس الجهد على أنه عند توصيل مقاومة على شكل  $^{\prime}$  لك  $^{\prime}$  AB منتظم المقطع ببطارية  $^{\prime}$   $^{\prime}$  فإنها تمرر فيه تيارا قدره  $^{\prime}$  أمبير  $^{\prime}$  فإن السلاء  $^{\prime}$  ومقاومة وحدة الأطوال منه  $^{\prime}$  أوم وكان فرق الجهد على السلك  $^{\prime}$  AB هو  $^{\prime}$  فإن  $^{\prime}$ 

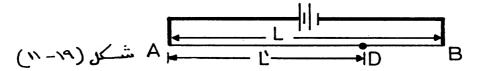
$$V_{AB} = i \rho L \qquad (19 - 13)$$

وإذا اعتبرنا جزءا فقط من السلك طوله 'L' بين النقطتين D & A ، كما في الشكل ( ١٩ – ١١ ) ، يكون فرق الجهد بين طرفي هذا الجزء هو  $V_{\rm AD}$  حيث :

$$V_{AD} = i \rho L' \qquad (19 - 14)$$

وبقسمة المعادلتين (13 - 19) ، (14 - 19) نحصل على

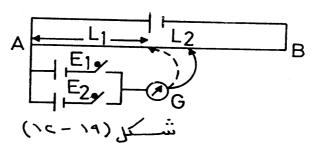
$$V_{AD} = V_{AB} (L'/L)$$
 (19 - 15)



وتدل هذه المعادلة على أن فرق الجهد بين طرفى أى جزء من السلك AB يتناسب طرديا مع طول هذا الجزء ، عند ثبوت فرق الجهد  $V_{AB}$  على السلك كله ، ويطلق على هذا الجهاز مقياس الجهد ، وله استخدامات كثيرة نوجز فيما يلى بعضا منها .

أولا – مقارنة القوة الدافعة لعمودين كهربيين:

يوصىل القطب الموجب لأحد العمودين E المراد مقارنتهما بالطرف الموجب A من مقياس الجهد ، ويوصىل الطرف السالب للعمود بأحد طرفي جلفانومتر G ، ويتصل طرفه الآخر بزالق D يتحرك على السلك AB كما في الشكل (١٩ – ١٧ ) .



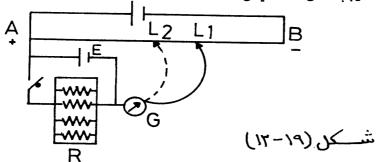
بتحريك الزالق على السلك نصل إلى موضع يكون عنده انحراف الجلفانومتر صغريا . على يسار هذا الموضع يحدث انحراف للجلفانوم تر في اتجاه وعلى يمينه ينحرف الجلفانومتر في عكس هذا الاتجاه .

A من انزان البطارية  $E_1$  يكون عند النقطة  $D_1$  على السلك ، وتبعد عن النقطة مسافة  $L_1$  ، وأن انزان العمود  $E_2$  يكون عند نقطة  $D_2$  تبعد عن A مسافة  $D_2$  تتعادل في كل حالة القوة الدافعة الكهربية للعمود مع فرق الجهد على سلك المقياس . فإذا كان التيار المار في المقياس  $D_2$  والمقاومة الطواية ، أي مقاومة وحدة الأطوال من السلك  $D_2$  هي  $D_3$  يكون فرق الجهد على الطول  $D_4$  هي :

$$V_2 = L_2 \, \rho. \, i = E_2$$
 (19 - 17)  $E_1 / E_2$  (19 - 17) نحصل على النسبة (19 - 15) ويقسمة المعادلتين (19 - 15)  $E_1 / E_2 = L_1 / L_2$  (19 - 18)

#### ثانيا - تعيين المقاومة الداخلية لعمود:

يوصل مع العمود المراد تعيين مقاومته الداخلية صندوق مقاومات ويوصل الاثنان بمقياس الجهد – كما مبين في الشكل ( ١٩ – ١٣ ) – بحيث يتصل القطب الموجب للعمود بالطرف الموجب A من سلك المقياس .



نوجد أولا الطول  $L_1$  الذي يتزن فرق الجهد على طرفيه مع القوة الدافعة الكهربية للعمود ويكون عندئذ :  $E \; \alpha \; L_1$  الذي يتزن جهده مع فرق الجهد على المقاومة R المتصلة بالعمود . ويكون عندئذ

$$V \alpha L_2$$

$$\therefore \frac{E}{V} = \frac{L_1}{L_2}$$
(19 - 19)

V = IR : عند ضغط المفتاح يكون E وإذا كان I هو التيار المار في دائرة العمود

$$I = \frac{E}{V} \frac{L_2}{L_1}$$
 (19 - 20)

وتعطى هذه المعادلة شدة التيار المار في الموصل .

وإذا كانت المقاممة الداخلية للعمود r ، تكون المقاممة الكلية في الدائرة ( R + r ).

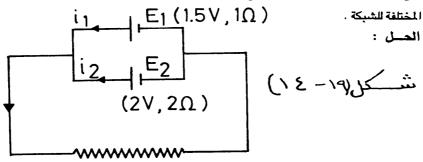
وتساوى المقاومة الخارجية مضافا إليها المقاومة الداخلية للعمود . ويكون التيار I هو :

$$I = \frac{E}{R+r} = \frac{V}{R} \tag{19-21}$$

(19 - 19) ومنها نحصل على المقامة الداخلية للعمود باستعمال المعادلة 
$$r=R~{L_1-L_2\over L_2}$$

#### مثال (١٩-٤):

عمودان كهربيان القوة الدافعة لهما 1.5، 2 فواط، والمقاومة الداخلية لهما 1،2 أوم على الترتيب، وصلا على التوازي مع مقاومة خارجية 5 أوم، احسب التيارات في الفروع



 $R=5\,\Omega$  نفرض مرور التيارات بشكل ( ۱۷ – ۱۹ ) في الشبكة الكهربية . حيث  $I=i_1+i_2$ 

R نطبق قاعدة كيرشوف على العروة المكونة من البطارية  $E_1$  والمقاومة

$$1.5 = i_1 + 5(i_1 + i_2) = 6i_1 + 5i_2$$
 (19 - 23)

R بتطبيق القياعدة مسرة أخرى على العسروة المكونة من العمود  $\rm E_2$  والمقاومة المصل على :

$$2=2\,i_{_2}+5\,(\,i_{_1}+i_{_2}\,)=5\,i_{_1}+7\,i_{_2}$$
 (19 - 24) : بحل المعادلتين (19 - 24) ، (19 - 23) نحصل على 
$$i_{_1}=\frac{1}{34}\,\,A\,;\,\,i_{_2}=7/34\,\,A$$

ويكون التيار في المقاومة R هو مجموعهما .

مثال(١٩-٥) :

مقياس جهد طول سلكه 100 سم ومقاومته 5 أوم ، والقوة الدافعة لبطاريته 2 فواط . وصل عمود كهربى قوته الدافعة 1.5 فواط ومقاومته الداخلية 0.9 أوم بجلفانومتر ووصلا بمقياس الجهد . أوجد موضع الاتزان على سلك المقياس . وبماذا يتغير هذا الموضع عند توصيل مقاومة 1.1 أوم على التوازي مع العمود ؟

الحسل:

التيار خلال سلك مقياس الجهد :

$$i = \frac{2}{5} = 0.4 A$$

 $ho=0.05\,\Omega$  هي: مقاوة السنتيمتر من سلك المقياس م هي ا

: نفرض أن الجهد على طول  ${f L}_1$  من سلك المقياس يتزن مع العمود

$$\therefore 1.5 = i L_1 \rho$$

$$\therefore L_1 = 75 \text{ cm}$$

وعند توصيل العمود بمقاومة 1.1 أوم ينخفض فرق الجهد بين طرفى العمود ، ويصبح

$$V$$
 فولط وتكون شدة التيار في المقامة هي : 
$$I = \frac{E}{R+r} = \frac{V}{R}$$
 
$$\therefore \frac{1.5}{1.1+0.9} = \frac{V}{1.1}$$
 
$$\therefore V = 0.825 \text{ Volt}$$

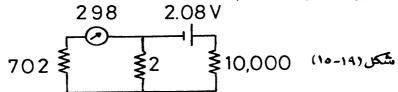
 ${\bf L}_2$  ويكون الطول على المقياس الذي يعطى اتزانا مع هذا الجهد هو

$$\frac{E}{V} = \frac{L_1}{L_2}$$
 : عيث

$$\therefore L_2 = \frac{0.825 \times 75}{1.5} = 41.25 \text{ cm}$$

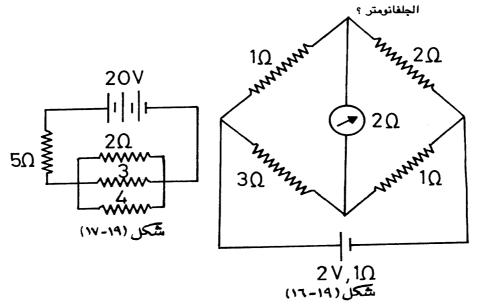
# مسائل على الفصل التاسع عشر

- $10^4~{\rm X}$  وصل فولطمتر مقاومته الداخلية  $10^4~{\rm X}$  أوم بقطبى بطارية  $10^4~{\rm E}$  فولط مقاومتها الداخلية 0.02 أوم . أوجد التيار المار في البطارية وكذلك فرق الجهد على المقاومة الداخلية لها  $10^4~{\rm E}$
- ٢ وصل فواطمتر بقطبى بطارية فقرأ 11.9 فواط ، وكانت المقاومة الداخلية للبطارية
   ١٥٠٥ أوم . ماذا يجب أن يكون عليه مقاومة الفواطمتر حتى تكون قراحه مطابقة للقوة
   ١١دافعة للبطارية في حدود 18%
- 7 دائرة كالمبينة بالشكل ( 1 10) مقارمتها الخارجية الكلية  $10^3$   $10^3$  أوم ، وتحتوى على بطارية قوتها الدافعة 2.08 فولط ومقاومة  $2^3$  أوم متصلة على التوالى . عند توصيل جلفانومتر مقاومته 298 أوم ومقاومة  $702^3$  أوم على التوالى بطرفى المقاومة الصغيرة  $2^3$  أوم ، يحدث انحراف قدره 185 مم على مقياس الجلفانومتر . أوجد حساسية الجلفانومتر ( وهي التيار الذي يحدث أقل انحراف للجلفانومتر ) ؟



- ٤ احسب المقاومة الداخلية لمولد كهربى قوته الدافعة الكهربية 120 فولط ، إذا كان
   الجهد على طرفيه يكون 110 فولط عند سحب 20 أمبير منه ؟
- ه جلفانومتر مقاومت 5 أوم يعطى انحىرافا قىدره وحدة التدريج إذا مر فيه  $10^{\circ}$  لا  $10^{\circ}$  أمبير . أوجد المقاومة التى يجب أن توصل به على التوالى لنجعله يقرأ  $0.1^{\circ}$  فواط . وكذلك المقاومة التى يجب أن تتصل به على التوازى لتكون حساسيته للتيار الكهربي  $0.1^{\circ}$  أمبير لكل تدريج  $0.1^{\circ}$
- ما موطول سلك مقايمة قطره 0.274مم ، ومقايمته النوعية  $3.8 \times 10^6$  أوم . سم عند توصيله ببطارية 2 فواط ومقاومتها الداخلية مهملة ، يعطى تسخينا قدره  $(J=4.2\ J/cal\,)$

- اهى قدره سخان كهربى يرفع درجة حرارة 10.1 كيلو جرام من الماء من 15م إلى من 100م في 20 دقيقة ؟ وإذا استخدم مصدر كهربائي جهده 250 فواط مع هذا السخان فماذا يكون التيار المار فيه ؟
- ٨ سلك مقاومته 0.6 أوم سحب ليصير طوله ثلاثة أمثال الطول الأصلى . أوجد مقاومته بفرض أن المقاومة النوعية والكثافة تظل ثابتة ؟
- أثبت أن معدل التسخين في كل من مقارمتين ، يتصلان على التوازي في دائرة يمر
   بها تيار يتناسب عكسيا مع مقاومة كل مقاومة ؟
- ١٠ يبين الشكل (١٩ ١٦ ) قنطرة هويتستون غير متزنة ، أوجد شدة التيار المار في



 $I_3$  ,  $I_2$  ,  $I_3$  ,  $I_4$  ,  $I_5$  ,  $I_6$  أوم المتحملة على التوازى، ويتحمل مع مقاومة 5 أوم وبطارية 20 فواط على التوانى ( شكل ۱۹ – ۱۷ ).

١٢ - في الدائرة المبينة في الشكل (١٩ - ١٨ ) أنجد شدة التيار في المقاومة ٤ أوم ، وفرق الجهد على ed, fc, ab ؟ 2V 1Ω е d 3V, 2Ω f C 5Ω شکل (۱۹-۱۸) а 4Ω ١٣ - أوجد المقاومة المكافئة للشبكة المبيئة في الشكل (١٩ - ١٩)؟ 1Ω •••••• شکل(۱۹–۱۹) **§**2Ω 4Ω 🦠 **\*\*\*\*\*\*\*\*** 3Ω ١٤ - أوجد شدة الثيار المار في كل من مقايمات الشكل ( ١٩ - ٢٠ )؟ 4Ω **www** 2Ω •••••• <sup>1</sup>2 12 V **§**3Ω 6V

# الفصل العشرون المجال المغناطيسي و القوة المغناطيسية

#### ۲۰ / ۱-اللغناطيسية

عرفت المغناطيسية منذ عهد بعيد ، وقد صنع الصينيون في القرن الحادي عشر البوصلة المغناطيسية ، ثم اكتشف بعد ذلك أن لأى مغناطيس قطبين وأن الاقطاب المتشابهة تتنافر ، وأن الاقطاب المختلفة تتجاذب ، أي أن هناك نوعاً من القوى يربط بين المواد المختطة . وأن الأرض تعمل كمغناطيس كبيريؤثر على البوصلة المغنطة المختلفة ويجعلها تأخذ دائما اتجاها ثابتا في المكان .

وبالرغم من أن القوى المغناطيسية معروفة منذ قرون ، إلا أن اكتشاف التأثير المغناطيسي التيار الكهربي لم يتم إلا في القرن التاسع عشر ، على يد العالم الهولندي أرستد الذي وجد أن الإبرة المغناطيسية تنصرف إذا قربت من سلك يمر فيه تيار كهربي ، وأن التيارات الكهربية تؤثر بقرى مغناطيسية على بعضها البعض، وحديثا نعلم أن كل القوى المغناطيسية ما هي سوى قوى كهربية بين شحنات في حالة حركة ، وأنه بالإضافة إلى القوى الكولومية بين الشحنات توجد قوى أخرى مغناطيسية، تتوقف على حركة الشحنات وتتناسب مع سرعتها .

يوجد في الطبيعة مواد مغناطيسية بعضها له مغناطيسية ضعيفة، والبعض الآخر كالحديد له مغناطيسية قوية، ولذلك سميت هذه المواد الاخيرة بالفيرومغناطيسية نسبة إلى الحديد .وقد وجد أن العزم المغناطيسي المواد الفيرومغناطيسية يزداد بدرجة كبيرة، إذا وضعت في ملف يمر به تيار كهربي، وأن بعضا من هذه المغناطيسية يظل قائما حتى بعد إزالة التيار، وتختلف قيمة هذه المغناطيسية المتبقية باختلاف المادة ، وقد وجد أنه بإضافة بعض الكربون الحديد يتكون الحديد الصلب ، وله خاصية استبقاء كم كبير من المغناطيسية بعد مغنطته ، ولذاك يستعمل كمغناطيسات دائمة مغناطيسيتها ثابتة .

وعندما نكسس مغناطيس إلى جسزأين يتكون فى كل جزء قطبان شمالى وجنوبى ، (شكل ٢٠ - ١). ويحدث كذلك أيضا عند كسر كل جزء إلى اثنين وهكذا ، ويدل ذلك على أن منشئ المغناطيسية يكمن فى الذرات المكونة للمادة وفى حركة الإلكترونات والجسيمات المشحونة داخلها .

ولايوجد أبدا قطب مغناطيسي، مغرد ولكن دائما توجد هذه الأقطاب أزواجا ، يطلق عليها في حالتها الأولية ثنائيات القطب الغناطيسي magnetic dipoles ، وهي تشبه في ذلك بشكل ما ثنائيات القطب الكهربية . ويجرى عادة تفسير الظواهر المغناطيسية على أساس ثنائيات القطب المغناطيسي وليس على أساس القطب المفرد .

#### ٢/ ٢٠ - القوة الغناطيسية:

تعتبر القوة المغناطيسية النوع الثالث من القوى المعروفة ، بعد قوى الجاذبية الكتلية والقوى الكولومية الكهربية . فقانون نيوتن للجاذبية يعطى القوة بين كتلتين M & m على الصورة :

$$F = G \frac{Mm}{r^2} \tag{20 - 1}$$

وقانون كواوم يعطى القوة بين شحنتين  ${f q}'$  ,  ${f q}$  على الصورة :

$$F = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q \, q'}{r^2} \, \hat{r} \tag{20-2}$$

حيث  $\mathbf{r}$  هي المسافة بين الجسمين أو الشحنتين  $\mathbf{r}$  هو متجه الوحدة ويشير اتجاهه من الشحنة  $\mathbf{q}$  إلى  $\mathbf{p}$  ويجب ملاحظة أن هذا القانون يسرى على الشحنات الساكنة فقط . إذ أنه عند حركة شحنتين بالنسبة لبعضها تتولد قوة إضافية نتيجة لذلك هي القوة المغناطيسية ، وتعتمد على المواضع النسبية للشحنتين وكذلك على سرعتيهما .

وكما يوجد تناسب تربيع عكسى فى كل من قانونى نيوتن وكولوم ، كذلك تتناسب القوة V , V على الترتيب ، V على الترتيب ، وتعطى بالمادلة المتجهة :

$$F = (constant) \frac{q q'}{r^2} v \times (v' \times r^2)$$
 (20 - 3)

ويعتبر قانون القوة المغناطيسية قانونا أساسيا في الفيزياء ، مثله مثل قانون نيوتن للجاذبية وكولوم في الكهربية . وباستخدام الوحدات الدولية للقياس وجد أن الثابت يساوى  $\mu_0/4\pi$  نيوتن (ثانية ) (كولوم ) ومن المعتاد كتابة هذا الثابت على الصورة  $10^6$  x 1.26 ويسمى ثابت النفاذية permiability constant ويساوى  $\mu_0/4\pi$ 

$$\mu_{\rm O} = 4\pi \times 10^{-7} = 1.26 \times 10^{-6} \, \text{Ns}^2 / \text{C}^2$$

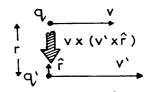
وتصير معادلة القوة المغناطيسية المؤثرة على شحنة متحركة  ${\bf p}$  بواسطة شحنة نقطية أخرى  ${\bf p}$  ومتحركة أيضا هي :

$$F = \frac{\mu_O}{4\pi} \frac{qq'}{r^2} v \times (v' \times \hat{r})$$
 (20 - 4)

r & v' ويتحدد اتجاه القوة rباستخدام قاعدة اليد اليمنى لضرب المتجهين r . r (cross product) وتصالبيا بعد ذلك مع المتجه r .

#### مثال (۲۰ - ۱) :

تتحرك شحنتان نقطتيتان (q,q') في اتجاهين متوازيين بسرعتين (v,v') على الترتيب . أوجد النسبة بين القوتين الكولومية و الغناطيسية بينهما ؟



الحــل:

من هندسة الشكل ( ۲۰ – ۲ ) نجد أن الزابيا في كل

المن هندسة الشكل ( ۲۰ – ۲ ) نجد أن الزابيا في كل

المن المنديين التصالبين في المعادلة ( ۲۰ – ٤ ) هــي 90°

وتصير بذلك المعادلة التي تعرف القوة المفناطيسية:

$$(r - r.)$$
 منگور بدن (عدر بد) (عدر بدن (عدر بدن (عدر بدن (عدر بدن (عدر بدن (عدر بدن (عدر بد) (عدر بدن (عدر بد) (عدر بدن (عدر بدن (عدر بدن (عدر بدر بد) (عدر بدر (عدر بد) (عدر بد) (عدر بدر بد) (عدر بد) (عدر بد) (عدر بد) (عدر بد) (عدر بد)

وهذه القوة تجاذبية كما يتضح من اعتبار الاتجاهات في الضربين التصالبيين .

القوة الكواومية بين الشحنتين هي :

$$F_{el} = \frac{1}{4\pi \, \epsilon_0} \, \frac{q \, q'}{r^2} \tag{20 - 6}$$

وهذه قوة تنافر.

. (  $F_{el} + F_{mag}$  ) القوة الكلية بين الشحنتين هي مجموع القوتين

النسبة بين القوتين تنتج بقسمة المعادلتين (5 - 20) ، (6 - 20)

$$\frac{F_{\text{mag}}}{F_{\text{el}}} = \mu_0 \, \epsilon_0 \, v \, v'$$

=  $1.26 \times 10^{-6} \times 8.85 \times 10^{-12} \text{ v v}^{/}$ 

$$\frac{F_{\text{mag}}}{F_{\text{el}}} = (1.12 \times 10^{-17} \text{ s}^2/\text{m}) \text{ v v}'$$
 (20 - 7)

 $^{
m C}$  ويلاحظ أن القيمة العددية في معادلة ( $^{
m 7}$  -  $^{
m 20}$ ) هي مقارب مربع سرعة الضوء  $10^8$ x 3 متر / ثانية . أي أن  $10^8$ 

$$\frac{1}{c^2} = \mu_0 \, \epsilon_0$$

وعلى ذلك تكون سرعة الموجات الكهرومغناطيسية هي:

$$c = 1/\sqrt{\mu_0 \, \epsilon_0} \tag{20 - 8}$$

وسنعود لذلك فيما بعد ، عند معالجة المجال المغناطيسي المصاحب لحركة شحنة

نستخلص من المثال السابق أن المغناطيسية تكون صغيرة جدا ، بالنسبة للقوى الكولومية ما لم تكن سرعة الشحنات قريبة من سرعة الضوء ، وعندها لاتصلح معادلات الحركة النيوتونية لوصف الحالة ، ولكن يجب عندئذ إدخال النظرية النسبية لإينشتين في الاعتبار .

# ٠ ٢ / ٣ - المجال المغناطيسي :

كما سبق أن ذكرنا أن القوة الكولومية تحدث من خلال مجال كهربى ، كذلك تحدث القوى المغناطيسية من خلال مجال مغناطيسي لابد من وجوده بين الشحنات . ولتعريف المجال المغناطيسي لشحنات متحركة أو لتيار كهربى يمر في سلك عند نقطة ما ، نفرض وجود شحنة q تتحرك بسرعة ٧ عند هذه النقطة . يؤثر المجال المغناطيسي B على هذه الشحنه بقوة F حيث :

$$F = q(v \times B) \tag{20 - 9}$$

ويلاحظ أن هذه القوة تتوقف على اتجاه حركة الشحنة بالنسبة لاتجاه المجال المغناطيسي، فتكون القوة صغرية إذا كانت الحركة موازية لخطوط المجال وتكون أكبر ما يمكن إذا كانت الحركة عمودية على خطوط القوى المغناطيسية، وتساوى عندئذ  $F = q \ v \ B$  وتعطى شدة المجال المغناطيسي بالمعادلة :

. 
$$B = F/q v$$
 (20 - 10)

ومنها نستخلص تعريف شدة المجال بأنه القوة التى تؤثّر على وحدة الشحنة ، التى تتحرك بوحدة السرعة عموديا على اتجاه المجال . ويكون اتجاه القوة متعامدا مع كل من اتجاه الحركة واتجاه المجال .

وحدة شدة المجال المغناطيسي في النظام الدولى SI هى التسلا Tesla = T = 1 N/(Cm/S)

وتسمى هذه الوحدة أحيانا وبر/متر٢ . وعند استعمال المجالات الضعيفة يستخدم

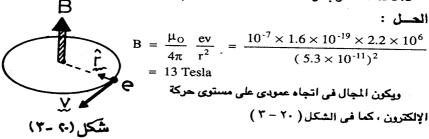
 $^{4}$ عادة وحدة الجاوس ، وهي وحدة المجال في النظام سم جم ث وتعادل  $^{10}$  تسلا

وباستخدام معادلة القوة المغناطيسية (معادلة 4 - 20) يمكن التعبير رياضيا عن شدة المجال المغناطيسي B لشحنة نقطية q متحركة بسرعة v بالمعادلة :

$$B = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{q}{r^2} (v \times r^4)$$
 (20 - 11)

مثال (۲۰ ۲۰) :

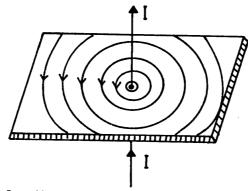
أوجد المجال المغناطيسي الذي ينشأ عن حركة إلكترون في مسار دائري ، نصف قطره أوجد المجال المغناطيسي الذي ينشأ عن حركة إلكترون في مسار دائري ، نصف قطره  $10^6 \, \mathrm{x} \, 2.2$  متر  $10^6 \, \mathrm{x} \, 2.2$ 



المجال المغناطيسي المستمر وقانون بيو وسافار  $- \frac{1}{2}$  (Law of Biot - Savard )

يمكن تمثيل المجال المغناطيسي بيانيا بواسطة خطوط القوى المغناطيسية، أسوة بما فعلنا في حالة المجال الكهربي . ويبين اتجاه المماس لفط القوى في مكان ما اتجاه المجال في هذا المكان . كما أن كثافة خطوط القوى تعرف شدة المجال وتسمى بكثافة الفيض المغناطيسي ، magnetic flux density ووحدتها وبر / متر ٢ .

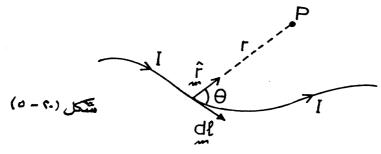
إذا مر تيار كهربى في سلك ينتج عن حركة الإلكترونات بداخله مجال مغناطيسي تكون خطوط القوى فيه ، على شكل دوائر مغلقة مركزها السلك وفي مستوى عمودى عليه ، (شكل ٢٠ - ٤) ، ويتحدد اتجاه المجال بقاعدة اليد اليمنى . فإذا وضعنا اصبع الإبهام في اليد



اليمنى بحيث يشير إلى اتجاه حركة الشحنات الموجبة ، يكون المجال المغناطيسي عندئذ مشيرا في اتجاه باقى أصابع اليد ، وبدهى أنه إذا كان المجال ناشئاً عن حركة شحنات سالبة فان اتجاه المجال ينعكس . ( يلاحظ أنه في حالة التيار الكهربي تكون حركة الإلكترونات في عكس اتجاه التيار في السلك ) .

شکل (۲۰ - کے)

درس العالمان بيووسافار المجال المغناطيسي حول سلك يحمل تيارا كهربيا I عند نقطة r تبعد مسافة r عن عنصر طولى من السلك d ، كمافي الشكل r ه ) .



إذا فرضنا أن التيار ناشئ عن حركة شحنات موجبة dq داخل السلك في زمن dt يكون التيار :

$$I = \frac{dq}{dt} \tag{20 - 12}$$

تحدث حركة الشحنة dq في العنصر dl مجالا مغناطيسيا عند P مقداره dB حيث :

$$dB = \frac{\mu_O}{4\pi} \frac{dq}{r^2} (v \times r^{^{^{^{^{^{^{^{^{^{^{^{}}}}}}}}}})$$

^ وإذا كانت الزاوية بين اتجاه العنصر والخط الواصل بينه وبين النقطة P أى بين  $^{\circ}$  ،  $^{\circ}$  $\mathbf{a}$  :  $\mathbf{b}$  تكون مقدار شدة المجال عند  $\mathbf{p}$ 

$$dB = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{dq}{r^2} v \sin \theta \tag{20 - 13}$$
 
$$(d\ell / dt) \tag{dt}$$

$$v = \frac{d\ell}{dt}$$
 (20 - 14)

ومن المعادلات (20-12) (20-13) نحصل على :

$$dB = \frac{\mu_O}{4\pi} \frac{I d\ell \sin \theta}{r^2}$$
 (20 - 15)

ويمكن وضع هذه المعادلة على صورة متجهات كالآتى:

$$dB = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{I}{r^2} (d\ell \times r^2)$$
 (20 - 16)

حيث المتجه /d يشير في اتجاه الماس للسلك عند العنصر /d ، وهو نفس اتجاه التيار في السلك.

ويعرف هذا بقانون بيو وسافار ويمكن بواسطته إيجاد شدة المجال المغناطيسي لأى   $\theta = ^{\circ}90$  زاوية  $^{\circ}$  ذا المنصر مع متجه نصف القطر  $^{\circ}$  زاوية  $^{\circ}$  هو :

$$B = \int dB = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{I dl \sin 90}{r^2}$$
 (20 - 17)

والتكامل يؤخذ على السلك كله ، ويلاحظ أن الزاوية  $\theta$  تكون دائما قائمة وأن بعد أى عنصر مثل dV عن مركز الحلقة ثابت ، ويساوى نصف القطر وعلى ذلك يكون :

$$B = \frac{\mu_{O} I}{4\pi r^{2}} \int_{O}^{2\pi r} d\ell$$

$$B = \frac{\mu_{O} I}{4\pi r^{2}} 2\pi r = \frac{\mu_{O} I}{2r}$$
(20 - 18)

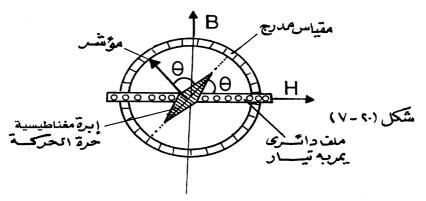
وعندما يراد تعيين المنجال في مركز ملف دائري عدد لفاته N ، نضرب المعادلة (20 - 18) في عدد اللفات ، أي أن المجال يصير :

$$B = \frac{\mu_0 \, N \, I}{2 \, r} \tag{20 - 19}$$

ويكون اتجاه المجال B عموديا على مستوى الملف .

يستخدم هذا الملف في جهاز جلفانومتر الظل لقياس شدة تيار كهربي ، بوضع الملف رأسيا ومستواه في اتجاه الزوال المغناطيسي الأرضى ، وتوضع إبرة مغناطيسية حرة الحركة في مركز الملف . تكون عندئذ المركبة الأفقية لمجال الأرض Η متعامدة مع المجال المغناطيسي عند مركز الملف والناشئ عن مرور تيار كهربي فيه . فإذا انحرفت الإبرة المغناطيسية نتيجة لمرور التيار بزاوية θ شكل ( ٠٠ - ٧ ) يكون :

$$B = H \tan \theta \tag{20 - 20}$$



ومن معادلتي (19 - 20)، (20 - 20) يمكن حساب شدة التيار ، بمعرفة قيم الثوابت في المعادلة مثل نصف قطر الملف وعدد لفاته ، وباستخدام المعادلة

$$H_{tan \theta} = \frac{\mu_0 N I}{2 r}$$
 (20 - 21)

## ٢٠/٥- المجال المغناطيسي على محور حلقة يمر بها تيار:

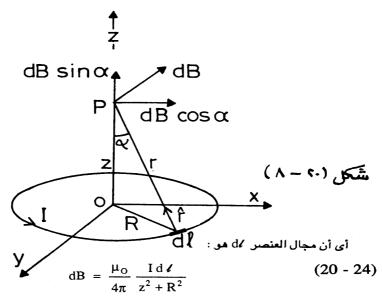
يتضح مما سبق أن قانون بيو وسافار يمكننا من حساب شدة المجال المغناطيسي الناشئ عن مرور التيارات الكهربية في الأسلاك ، أيا كانت أشكالها . ويسهل عادة حل المسألة عندما تكون هندسة الشكل بسيطة .

I يمر بها تيار R يمر بها تيار R يمد نصف قطرها R يمر بها تيار R وذلك عند نقطة P على محود هذه الحلقة كما في الشكل R ) .

نعتبر عنصرا طوليا /db من السلك ينشأ عنه مجال dB مقداره:

$$dB = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{I d\ell}{r^2}$$
 (20 - 22)

: فإن x , y , z فيعد النقطة p عن العنصر p عن العنصر p عن العنصر  $r^2 = z^2 + R^2$ 



ويكون اتجاهه عموديا على الخط الواصل بين العنصر والنقطة P .

الحركة الأنقية (  $dB\cos\alpha$  ) لهذا المجال تتلاشى عند اعتبار جميع عناصر الحلقة ، ويتبقى المركبة الرأسية (  $dB\sin\alpha$  ) وبإجراء التكامل على جميع عناصر الحلقة ، نوجد عندئذ شدة المجال عند النقطة P على الصورة :

$$B = \int \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{I \, d\ell \sin \alpha}{(z^2 + R^2)}$$
 (20 - 25)

Z ومن هندسة الشكل  $\sin \alpha = R/(z^2+R^2)^{\frac{1}{2}}$  ومن هندسة الشكل على بعد مركز الملف هو :

$$B_Z = \begin{cases} \frac{\mu_O}{4\pi} & \text{Id} r \\ (z^2 + R^2)^{3/2} \end{cases}$$

$$= \frac{\mu_{O} I R}{4\pi (z^{2} + R^{2})^{3/2}} \int d\ell$$

$$= \frac{\mu_{O} I R}{4\pi (z^{2} + R^{2})^{3/2}} \times 2\pi R$$

$$\therefore B_{Z} = \frac{\mu_{O}}{4\pi} \frac{I\pi R^{2}}{(z^{2} + R^{2})^{3/2}}$$
(20 - 26)

يتكرر في الطبيعة ظهور المجالات المغناطيسية الناشئة عن مثل هذه التيارات الحلقية . فمثلا حركة إلكترون في مسار دائري في الذرة تماثل تماما مسائلة مرور تيار كهربي في سلك دائري .

سلك دائرى .   
 شدة التيار الإلكتروني 
$$I = \frac{V}{2 \pi r}$$
 . e

حيث V سرعة الإلكترون في مساره ، R نصف قطر المسار ، e شحنة الإلكترون وتعطى هذه الحركة مجالا مغناطيسيا حولها، وباعتبار نقطة ما خارج الذرة تبعد مسافة z عنها يمكن اعتبار أن نصف قطر المسار R صغير جدا بالنسبة للبعد Z ، وعلى ذلك نختصر المعادلة (26 - 20) فتصبح :

$$B_{Z} = \frac{\mu_{O}}{2\pi} \frac{I. \pi R^{2}}{z^{3}}$$

$$B_{Z} = \frac{\mu_{O}}{2 \pi} \frac{I. A}{z^{3}}$$
(20 - 27)

حيث  $A=\pi\,R^2$  يساوى مساحة الحلقة ، ويطلق عادة على الحلقة الصغيرة ، التى يمر بها تيار كهربى بثنائى القطب المغناطيسي magnetic dipole ويعرف العزم المغناطيسي للحلقة  $\mu$  أو لثنائى القطب عندئذ بأنه حاصل ضرب شدة التيار آفى مساحة الحلقة ، أى  $\mu=I.A$ 

وواضع من المعادلة (27 - 20) أن شدة المجال الناشئ عن ثنائي القطب

المغناطيسي تتناسب تناسبا عكسيا مع مكعب البعد عنه .

#### مثال (۲۰-۳):

أوجد شدة المجال المغناطيسي عند نقطة P ، تبعد مسافة z عن سلك طويل ورفيع يحمل تيارا كهربيا شدته I ؟

dl

rdα

#### الحال:

نعتبر عنصرا طوليا من السلك dl ، كما في الشكل

ر ۲۰ - ۹ ) ، يصنع زاوية dα عند النقطة p ، ونفرض

أن زاوية ميل متجه العنصر d/ مع متجه نصف القطر

α می ۲

من هندسة الشكل:

$$Z = r \sin \alpha \qquad (20 - 29)$$

أيضاً :

$$rd \alpha = d \sin \alpha \qquad (20 - 30)$$

وبتطبيق قانون بيو وسافار تكون شدة المجال عند

P الناشئ عن العنصر هي:

$$dB = \frac{\mu_0}{4\pi} I \frac{d\ell \sin \alpha}{r^2}$$

$$\therefore dB = \frac{\mu_0 I d \alpha}{4\pi r}$$
 (20 - 31)

وباستعمال معادلة (29 - 20)

$$dB = \frac{\mu_0 I \sin \alpha d \alpha}{4 \pi z}$$
 (20 - 32)

ويمكن الحصول على المجال الكلى للسلك عند P بإجراء التكامل على السلك كله ، حيث تتغير الزاوية  $\alpha$  من صفر إلى  $\pi$  .

$$B_{Z} = \int_{0}^{\pi} \frac{\mu_{O} I}{4 \pi z} \sin \alpha d\alpha$$

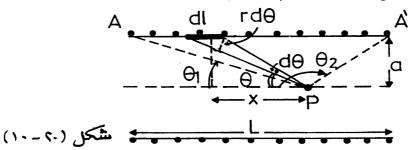
$$= \frac{\mu_{O} I}{4 \pi z} \left[ -\cos \alpha \right]_{O}^{\pi}$$

$$\therefore B = \frac{\mu_{O} I}{2 \pi z}$$
(20 - 34)

أى أن شدة المجال تتناسب تناسبا عكسيا مع البعد عن السلك .

# ٢٠/ ٦- المجال المغناطيسي داخل ملف حلزونى:

نقرض ملفا حلزونیا 'A A نصف قطره a ویمر به تیار کهربی شدته I ، ونفرض أن الطول الکلی الملف هو A . شکل ( ۲۰ – ۱۰ ) .



$$dB = \frac{\mu_0}{2} \cdot I \left( \frac{N d\ell}{L} \right) \cdot \frac{a^2}{(a^2 + x^2)^{3/2}}$$
 (20 - 35)

وبما أن  $r^2 = x^2 + a^2$  ويما أن  $r^2 = x^2 + a^2$  ويما أن

$$dB = \frac{\mu_0}{2} \frac{N \, d\ell}{L} \cdot \frac{I \, a^2}{r^3} \tag{20 - 36}$$

من هندسة شكل (۲۰ – ۱۰ ) نحصل على :

$$r d \theta = d / \sin \theta \qquad (20 - 37)$$

$$r d \theta = d / \sin \theta$$
 (20 - 37) : وبالتعويض في (20 - 36) نحصل على (20 - 36)  $dB = \frac{\mu_0}{2} \cdot \frac{N}{L} \cdot \frac{I a^2}{r^2} \cdot \frac{d\theta}{\sin \theta}$  (20 - 38) لذك يكون المجال (20 - 37)

: لكن  $\sin \theta = a/r$  لذلك يكون المجال

$$dB = \frac{\mu_0}{2} \cdot \frac{N}{L} \cdot I \sin \theta \, d\theta \qquad (20 - 39)$$

 $\theta_1$  ,  $\theta_2$  وبإجراء التكامل على جميع عناصر الملف مثل المنعتبر حدود التكامل بين ويكون المجال عند P بالنسبة للملف كله هو:

$$B = \frac{\mu_O}{2} \cdot \frac{N}{L} \cdot I \int_{\theta_1}^{\theta_2} \sin \theta \, d\theta$$

$$\therefore B = \frac{\mu_0}{2} \cdot \frac{N}{L} \cdot I(\cos \theta_1 - \cos \theta_2)$$
 (20 - 40)

وإذا اعتبرنا الملف الطروني لانهائي الطول نضع  $\theta_{\,1}\,=\,0\,$  ، ويكون المجال منتظما في كل مكان داخل الملف وتكون شدته:

$$B = \mu_0 \cdot \frac{NI}{I} = \mu_0 \, nI \, W/m^2$$
 (20 - 41)

ويمكن اعتبار الملف الطروني المغلق torroid كملف لانهائي الطول ، وعلى ذلك تكون شدة المجال عند أية نقطة داخله هي :

$$B = \mu_0 \frac{NI}{I}$$

ويكون الطول L في هذه الصالة هو طول محيط الملف . وعادة ترضع هذه المعادلة  $B \,=\, \mu_O\,n\,I$  بدلالة عدد الملفات لوحدة الأطوال  $n\,=\,N\,/\,L$  فيكون المجال في الملف هو

مثال (۲۰ - ٤) :

ملف حلزونى طويل يحتوى 50 لغة في كل سنتيمتر من طوله ، فإذا كان التيار المار في السلك 0.5 أمبير .. وقطر الملف 2 سم ، فأوجد كثافة الغيض المغناطيسي على محوره 0.5 الحــل :

نستخدم المعادلة (41 - 20) .

B = 
$$\mu_0$$
 n I  
=  $(4 \times 10^{-7})(50 \times 100)(0.5)$   
=  $31.4 \times 10^{-4}$  Tesla

مثال (۲۰-۵):

تتحرك شحنة قدرها  $10^6 \times 4$  كولوم ، على محيط دائرة نصف قطرها 20 سم ، بسرعة زاوية قدرها 15 دورة في الثانية . أنجد شدة المجال المغناطيسي عند مركز الدائرة 3 الحسل :

شدة التيار هي :

$$I = \frac{dq}{dt} = 4 \times 10^{-6} / (1/15)$$
$$= 6 \times 10^{-5} \text{ amp.}$$

المجال المغناطيسي عند المركز هو:

$$B = \frac{\mu_0}{2 r} = \frac{1.26 \times 10^{-6} \times 6 \times 10^{-5}}{2 \times 0.20}$$
$$= 1.88 \times 10^{-10} \text{ weber / m}^2$$

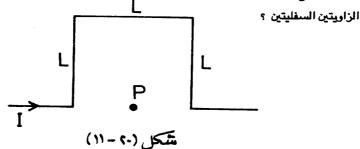
## مسائل على الفصل العشرين

- أوجد كثافة الفيض المغناطيسي على بعد 25 سم من سلك مستقيم يمر به تيار 20
   أمبير ؟
- Y = حلقة مربعة الشكل من سلك طوله ضلع المربع L متر ، ويحمل السلك تيارا شدته I أمبير . أثبت أن شدة المجال عند مركز المربع هو :

$$B = \frac{\mu_O}{4\pi} \frac{8\sqrt{2}}{L} I$$

- ٣ إلكترون يتحرك بسرعة في اتجاه مستقيم يدخل مجالا مغناطيسيا فلا يغير اتجاهه.
   ماذا تستنتج عن المجال المغناطيسي؟
- 4 10 ويوزيترون (شحنته 2 10) ويوزيترون (شحنته 2 10) ويتحركان بجانب بعضهما على خطين متوازيين بسرعه  $2 \cdot 10^6$  متر/ث . ماذا تكون القوة بينهما ؟ وهل هي جاذبة أم نافرة ؟ . وما الفرق بين مقدار هذه القوة ( الكهربية والمغناطيسية) وبين القوة بين الشحنتين عندما يكونان في حالة سكون ؟
- ه شدة المجال المغناطيسي للأرض  $10^{5} \times 5$  تسلا . إذا فرضنا إلكترونا كونيا يتحرك في اتجاه عمودي على خطوط القوى لمجال الأرض فأوجد القوة على الإلكترون إذا كانت طاقته  $10^{4} \times 3$  إلكترون فواط ؟
- ٦ ملف حلزونى طوله 40سم ونصف قطره 10سم ، يحترى على 30 لفة في السنتيمتر
   يمر به تيار 0.5 أمبير . أوجد شدة المجال المغناطيسي عند نقطة تقع على منتصف محوره ؟
- سلكان طويلان ومستقيمان ومتوازيان بينهما مسافة 8 سم ، يحمل كل منهما تيارا
   قدره 6 أمبير في عكس اتجاه بعضهما . أوجد كثافة الفيض المغناطيسي عند نقطة
   في منتصف المسافة بينهما ؟

- $^{6}$  حلقة دائرة من سلك نصف قطرها $^{6}$ 0 سم تحمل تيارا قدره  $^{6}$ 3 أمبير ، ما هى العجلة التى يكتسبها إلكترون يمر بمركز الحلقة بسرعة  $^{6}$  X  $^{1.2}$  متر  $^{7}$  متر  $^{7}$  ك ، إذا كانت حركته في مستوى الحلقة ؟



- ا عروة من السلك مربعة الشكل طول ضلعها L وتحمل تيارا I . أوجد شدة المجال المغناطيسي عند نقطة P ، تبعد عن مركز المربع مساغة L/4 ?
- \\ -إذا اعتبرنا أن المجال المغناطيسي الأرضى ناشئ عن ثنائى قطب مغناطيسي موجود بداخلها ، عزمه المغناطيسي 8  $10^{22}$  أمبير . متر \, وأن ثنائى القطب ناشئ عن تيار كهربى يمر بموصل دائرى حول خط الاستواء نصف قطره 3500 كيلو متر . ماذا يكون شدة التيار وما يجب أن يكون اتجاهه شرقا أم غربا ؟
- ۱۲ ملفان دائریان یحتوی کل منهما علی 50 لفة ویمر فیهما تیار شدته 2 أمبیر . وضعا متـوازیین بحیث کان محورهما مشـترکا وعلی مسافة تساوی نصف قطر أی من الملفین . فإذا کانت کثافة الفیض المفناطیسی عند النقطة المنصفة للمسافة بینهما هی 

  20 ویبر / م۲ ، فئوجد نصف قطر أی من الملفین ؟
- ۱۳ قرص من مادة عازلة نصف قطره R عليه شحنة Q كواوم موزعة فوقه بانتظام إذا

دار القرص حول محوره بسرعة زاوية  $\omega$  فأوجد عزم ثنائي القطب المغناطيسي للقرص  $\Im$ 

# الفصل الحادي والعشرون قانون أمبير والقوة المغناطيسية علي موصل

# ١/٢١ قانون أمبير:

قانون أمبير لتعيين شدة المجال المغناطيسي حول توزيعات مختلفة من التيار الكهربى يناظر قانون جاوس لتعيين شدة المجال الكهربى حول شحنات مختلفة . لإيجاد العلاقة بين شدة المجال المغناطيسي والتيار الكهربى نفرض سلكا يعر به تيار I . من المعادلة (34 - 20) تكون شدة المجال على بعد z من السلك هى :

$$B = \frac{\mu_0 I}{2 \pi z} \tag{21 - 1}$$

وتكون خطوط القوى المغناطيسية على شكل دوائر مركزها السلك .

توضح المعادلة (1-1) أن حاصل ضرب محيط الدائرة z z في المجال B عند أي نقطة من المسار يتوقف فقط على شدة التيار I ، ويمكن كتابة محيط الدائرة على الصورة الرياضية dS حيث تبين علامة التكامل ومن حولها تلك الحلقة أننا نجرى التكامل على الدائرة بأكملها وبما أن قيمة B ثابتة يمكننا كتابة المعادلة (1-21) على الصورة

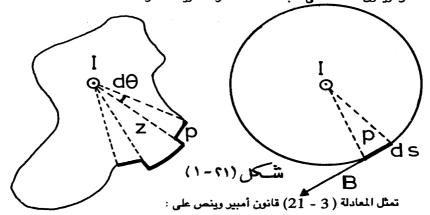
$$\oint B dS = \mu_0 I$$
(21 - 2)

ولما كان متجه المجال يبقى دائما فى اتجاه المماس لقوس الدائرة ، لذلك يمكن كتابة المعادلة ( 21 - 21 ) على صورة متجهات على النحو التالى :

$$\oint \widehat{B} \cdot d\widehat{S} = \mu_0 I \tag{21-3}$$

ويسمى الطرف الأيسر من المعادلة (3 - 21) بالتكامل الخطى للمجال حول مسار مغلق . ويلاحظ أنه سواء كان المسار مستويا أو على أي شكل آخر لانتغير النتيجة وينطبق

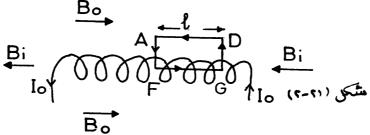
القانون في جميع الأحوال ، إذ أنه بتقسيم المسار المغلق إلى أقواس وأنصاف أقطار كما في الشكل ( ٢١ - ١ ) - لا يساهم في التكامل الخطي سوى الأقواس ، إذ أن الزاوية بين متجه المجال B ومتجه نصف القطر تكون  $90^\circ$  ، وبذلك يكون جبيب تمام هذه الزاوية صغرا ويكون B . dS في اتجاه نصف القطر مساويا للصفر .



التكامل الخطى لمتجه شدة المجال المفناطيسي حول أي مسار مغلق يساوى  $\mu_0$  مرات شدة التيار  $\mu_0$  التيار  $\mu_0$  التيار الذي يحتويه هذا المسار .

#### ۲/۲۱ المجال المغناطيسي داخل ملف لولبي Solenoid

نفرض ملفا لولبيا طوله L وعدد لفاته N ، تكون عدد اللفات في وحدة الأطوال n=(N/L) .



لتطبيق قاعدة أمبير لإيجاد شدة المجال نفرض مسارا مربعا طول ضلعه 1 ، ونوجد التكامل الخطى لمتجه شدة المجال B حوله .

الجزء الأفقى من المسار ( AD) لا يضيف شيئا للتكامل ، إذ أن المجال خارج الملف يساوى صفرا ، ويمكن إثبات ذلك بأخذ مسار مغلق خارج الملف مع تطبيق قاعدة أمبير .

جزءا المسار GD, AF لايضيفان شيئا التكامل ، إذ أنهما متعامدان مع اتجاه المجال B الجزء الرحيد الفعال هو الجزء الأفقى FG داخل الملف .

$$\oint B \cdot dS = B \ell \tag{21-4}$$

ويكون التيار الكلى الذي يخترق هذا المسار المغلق ، هو حاصل ضرب التيار  ${
m I}_{
m O}$  في عدد لفات السلك التي تمر به .

$$\therefore \oint B \cdot dS = \mu_O I$$

$$\therefore B \ell = \mu_O n \ell I_O$$

$$\therefore B = \mu_O I_O n$$
(21 - 5)

ويلاحظ هنا أن شدة المجال B تكون ثابتة في كل مكان داخل الملف ، أي أن المجال يكون منتظما تماما بالداخل .

#### مثال (۱-۲۱):

ملف لوابى يتكون من 180 لفة طوله 18 سم ، ويمر به تيار 0.5 أمبير أوجد شدة المجال بداخله ؟

#### الحسل:

n = 180 / 0.18 = 
$$10^3$$
 / m  
B =  $\mu_0$  I<sub>0</sub> n  
= 1.26 ×  $10^{-6}$  × 0.5 ×  $10^3$   
∴ B =  $0.63 \times 10^{-3}$  T

#### مثال(۲۱-۲):

أوجد شدة المجال داخل ملف لوابي حلقي tor oid . شكل ( ٢١ - ٣ )

#### الحسل:

خطوط القوى المغناطيسية داخل الملف هي دوائر مغلقة . إذا اعتبرنا أحد هذه الدوائر ونصف قطرها r ثم بتكامل متجه المجال B حول هذا المسار تحصل على:  $\oint B \cdot dS = 2 \pi rB$ شکل(۲۱ - ۳)

ويكون شدة التيار الكلى الذي يخترق هذا المسار هو حاصل ضرب العدد الكلى للفات التوريد في شدة التيار  $I_{O}$  ، أي أن :

$$2 \pi r B = \mu_0 NI_0$$

$$B = \frac{\mu_0}{2 \pi} \frac{NI_0}{r}$$
(21 - 6)

وهذا يدل على أن شدة المجال B تتناسب عكسيا مع المسافة النصف قطرية من مركز الملف

#### مثال (۲۱–۳):

وضع ملف حلزوني عدد لفاته 35 لفة لكل سنتيمتر طولى ، على امتداد أحد ذراعي مغنطومتر انصراف ، وكان محوره عموديا على الزوال المغناطيسي فأحدث انحرافا قدره 45 في إبرة المغنطومتر ، احسب شدة التيار المار في الملف ، علما بأن المركبة الأفقية لجال الأرض هي  $2.2~ imes10^{5}~ imes1$  تسلا .

#### الحل :

لإيجاد شدة المجال عند طرفي الملف الطروني نستخدم المعادلة (40 - 20) مع

: وضع  $\theta_1 = \pi/2$  ,  $\theta_1 = 0$  وضع وضع المجال عند طرقى الملف مي

$$B = \frac{\mu_0}{2} \frac{N}{L} I_0$$
 (21 - 7)

ومن قانون مغنطومتر الظل يكون:

$$B = H \tan \theta \tag{21 - 8}$$

 $I_{O} = 0.01 \; amp$  : وبالتعويض نجد أن شدة التيار هي

## ٣/٢١ القوي المؤثرة على شحنات متحركة :

يؤثر المجال المغناطيسي على أي جسيم مشحون يتحرك بسرعه ٧ بقوة ١٠

حيث

$$F = q(v \times B)$$
 (21 - 9)

وتؤثر هذه القوة دائما فى اتجاه كل من المجال والحركة ، ولذلك فهى قوة حارفة تغير فقط من كمية الحركة للجسيم m v ، ولكنها لاتغير من طاقة حركته . أى أن القوة المغناطيسية لاتعمل شغلا على الجسيم المتحرك . X X X X X X X

$$m(v^2/r) = qvB$$

$$r = \frac{mv}{qB}$$

نفرض مثلا أن جسيما شحنته موجبة و

X X التحرك بسرعة v في مستوى الورقة ، وأن مجالا 
X X المغناطيسيا منتظما B يؤثر عموديا عليها، كماني 
X X الشكل (٢١ – ٤) . ينحرف الجسيم تحت تأثير القوة 
X X الغناطيسية F ويتحرك على محيط دائرة نصف 
X X تطرها r ، وتكون عجلة الحركة هي ( v²/r ) وتكون عجلة الجسيم هي :

(21 - 10)

ومنها يمكن حساب نصف قطر المسار.

(21 - 11)

وتكون السرعة لزاوية الحركة الدائرية هي:

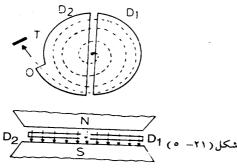
$$\omega = \frac{v}{r} = \frac{qB}{m} \tag{21 - 12}$$

وتسمى هذه القيمة عادة بتردد السيكلوترون نسبة إلى حركة الجسيمات المشحونة فى جهاز السيكلوترون ، ويلاحظ أن قيمة هذا التردد ω لاتتوقف على سرعة الحركة الدائرية ν. تستخدم هذه الطريقة لتحديد هوية أى جسيم مشحون ، بقذفه عموديا على مجال مغناطيسي منتظم مما يجعله يتحرك فى دائرة ، وبمعرفة نصف قطر المسار يمكن تحديد نسبة شحنة الجسيم إلى كتلته

$$\frac{q}{m} = \frac{v}{r B} \text{ coulomb / Kg.}$$
 (21 - 13) متساوی هذه النسبة للإلكترونات 1.759 كولوم / كيلو جرام

### ٢١/٤- السيكلوترون:

يستخدم سيكلوترون لورنس للحصول على شعاع من الجسيمات المشحونة المعجلة بالطريقة السابقة . وتتخلص في قذف الجسيمات في مجال مغناطيسي قوى ، يؤدى إلى تحرك الجسيمات في مسارات دائرية ، وفي نفس الوقت يتم تعجيلها بواسطة مجال كهربائي .



يتركب الجهاز كما مبين بالشكل ( ٢١ - ٥ ) من صندوق أسطواني الشكل ، مصنوع من المعدن والصندوق مقسم لنصفين متماثلين يطلق عليهما اسم الدالين the dees ؛ نسبة إلى أن

شكل كل منهما يشابه حرف D في اللغة الإنجليزية .

يوضع الدالين بين قطبى مغناطيس قرى يكون اتجاه مجاله B عموديا على مستويهما ، ويوصل نصفا العلبة بمصدر جهد عال التردد ، يكون اتجاه المجال الكهربى الناشئ فى  $D_2$  ,  $D_1$  ,  $D_1$  عندما يوضع بين  $D_2$  ,  $D_1$  الفراغ داخل العلبتين عموديا على اتجاه المجال المغناطيسي عندما يوضع بين التحرك من مصدر جسيمات مشحونة نجد أن المجال الكهربي يدفع بالقوة الكهربية الشحنة للتحرك من أحد الدالين إلى الأخرى ، ويكتسب الجسيم سرعه خلال هذه الفترة وتكون طاقة حركتها هي  $\frac{1}{2}$  m v<sup>2</sup> = E q (21 - 14)

حيث m هي كتلة الجسيم ، q شحنته ، v سرعته ، قو المجال الكهربي المسبب للحركة بين الدالين، ويلاحظ أنه بمجرد دخول الجسيم لأحد العلبتين يختفي المجال الكهربي، إذ أن :

$$E = -(dv/dx) = 0 (21 - 15)$$

وينفرد المجال المغناطيسي B بالتأثير على حركة الشحنة ، ويسبب انحرافها لتسير على محيط دائرة يتوقف نصف قطرها على السرعة التى يكون الجسيم قد اكتسبها أثناء انتقاله من  $D_1$  إلى  $D_2$  ، وتعطى المعادلة : (11 - 21) نصف قطر المسار ويكون تردد السيكلوترون:

$$\omega = \frac{q B}{m}$$

عندما يدخل الجسيم إلى أحد الدالين يتحرك على محيط نصف دائرة طولها πr ، ويكون زمن قطع هذه المسافة هو t حيث :

$$t = \frac{\pi r}{v} = \frac{\pi m}{q B} \tag{21 - 16}$$

وبالحظ من المعادلة (16 - 21) أن هذا الزمن لايعتمد على نصف قطر المسار أو على سرعة الجسيم ، ولكنه يتوقف غلى نسبة الشحنة إلى الكتلة ، كما يتوقف على شدة المجال المغناطيسي . فإذا ضبط المجال B وتردد المجال الكهربي E ، بحيث يكون زمن

نصف الذبذبة الكهربية مساويا لزمن قطع المسار ، تحدث حالة رنين فينعكس اتجاه الجهد الكهربي بين الدالين ، في نفس اللحظة التي يخرج منها الجسيم من  $D_1$  ويكتسب بفضل انجذابه إلى  $D_2$  زيادة في طاقته مقدارها  $D_3$  فتزداد سرعته ، وينحني مساره بدخوله  $D_2$  فيتحرك على نصف دائرة أكبر من الأولى ، وهكذا تستمر عملية عكس الجهد الكهربي بين  $D_2$  بعد كل نصف دورة ، ويستمر الجسيم في اكتساب طاقة  $D_3$  كل مرة مرود ويزداد نصف القطر بالتبعية ، وتكون النتيجه أن حركة الجسيم تأخذ مسارا حلزونيا داخل الدالين ، وتتوقف طاقة الحركة النهائية على عدد الدورات التي يعملها قبل انطلاقه من فتحة البهاز O نحو الهدف T .

فإذا كانت R هي نصف قطر الدالين وهو نصف قطر مسار الجسيم قبل خروجه من الجهاز مباشرة ، وإذا كانت السرعة النهائية للجسيم هي  $v_{\rm m}$  تكون طاقة الحركة النهائية للجسيم هي :

K.E. = 
$$\frac{1}{2} \text{ m } \text{v}_{\text{m}}^2$$
 (21 - 17)

وباستخدام المعادلة (13 - 21) نحصل على :

K. E. = 
$$\frac{1}{2} m \frac{q^2}{m^2} R^2 B^2$$
  
=  $\frac{1}{2} \frac{q^2 R^2 B^2}{m}$  (21 - 18)

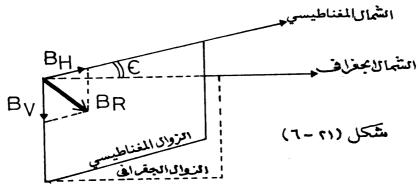
وقد أمكن حديثا تعديل عمل السيكلوترون ، بأن ثبت مسار الجسيم المشحون على نصف قطر ثابت ، وزيدت شدة المجال المغناطيسي تدريجيا ، لمقابلة الزيادة في طاقة الجسيم أثناء الدوران لحفظ المسار ثابتا . وتسمى هذه الأجهزة سنكروتون .

## ٢١/٥-المغناطيسية الأرضية:

الفعل التوجيهي للأرض على إبرة مغناطيسية حرة الحركة بدل على وجود مغناطيس لها . ويمكن اعتبار الأرض كما لو كان بها ثنائي قطب مغناطيسي ، يتحدد متجه مجاله

المغناطيسي في أي مكان على سطح الأرض ، بثلاثة عناصر مغناطيسية هي المركبة الأفقية المجال  ${
m B}_{
m H}$  ، زاوية الانحراف  ${
m 3}$  وزاوية الميل  $\delta$  .

ولقد وجد أن الإبرة المغناطيسية الحرة تأخذ اتجاها يعمل مع الأفقى زاوية  $\delta$  تسمى بزاوية الميل dip ،كما أن مستوى الزوال المغناطيسي يميل على مستوى الزوال الجغرافي بزاوية 3 تسمى بزاوية الانحراف declination ويمكن تمثيل محصلة المجال المغناطيسي الأرضى بالمتجه  $B_R$  كما في الشكل ( ٢١ – ٦ ) وتكون المركبتان الأفقية  $B_R$  الأرضى بالمتجه أن  $B_R$  تميل بزاوية الميل  $\delta$  على المركبة الأفقية . كما أن مستوى الزوال المغناطيسي الذي يضم متجه المجال الأرضى  $B_R$  ، وكل من المركبتين  $B_R$  ،  $B_R$  يميل بزاوية  $B_R$  هي زاوية الميل على المستوى الجغرافي للزوال ، والذي يصل بين القطبين الشمالي والجنوبي للأرض



من هندسة الشكل نجد أن:

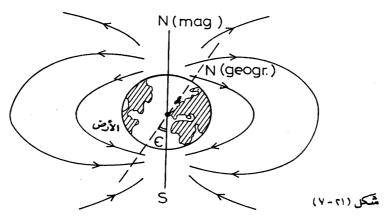
$$B_V = B_R \sin \delta$$

$$B_H = B_R \cos \delta$$

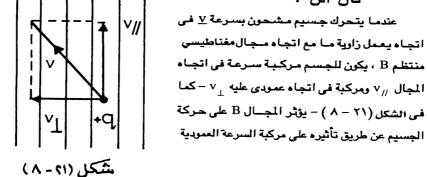
وعلى ذلك تكون النسبة بين المركبتين الرأسية والأفقية لمجال الأرض هي :

$$\frac{B_{V}}{B_{V}} = \tan \delta$$

ولايقع القطبان المغناطيسيان للأرض على طرفى قطر ، كما لا يقعان على خط يواذى محور الأرض . وموضعهما عير ثابت فهما يدوران بسرعة بطيئة غير ثابتة ، في عكس اتجاه دوران الارض وتتم الدورة في حوالي  $9.7 \, \text{mis}$ . ولايزال مصدر المغناطيسية الأرضية موضعا لكثير من البحوث . ويبين الشكل (7.7 - V) خطوط القوى المغناطيسية الأرضية وميل الزوال المغناطيسي بالنسبة للزوال المغرافي .



 $_{\rm B}$ دركة الجسيمات المشحونة في مجال الأرض b م  $_{\rm B}$  فان ألن :  $_{\rm B}$ 

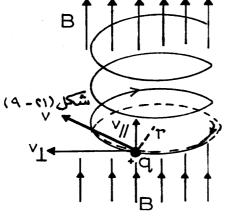


 ${f v}_{\perp}$  ، ولاتتغير قيمة المركبة الموازية المجال  ${f v}_{\parallel}$  . يتحرك لذلك الجسيم حركة دائرية منتظمة نصف قطرها  ${f r}$  تعطى بالمعادلة .

$$r = m v_{\perp} / q . B$$
 (21 - 19)

وتكون الحركة متعامدة مع المجال المغناطيسي  ${\bf B}$  ، بينما تعطى مركبة الحركة في اتجاه المجال إزاحة منتظمة بسرعة  $v_{jj}$  وتكين محصلة هاتين الحركتين هي حركة حلزونية محورها

اتجاهالمجال كما مبين بالشكل ( ٢١ - ١



عند تطبيق ذلك على الجسيمات المشحونة القادمة مع الأشعة الكونية ، والتي تدخل المجال المغناطيسي للأرض ، يحدث أن تتحرك بعض هذه الجسيمات في مسارات حلزونية محورها خطوط القوى المغناطيسية لمجال الأرض والتي تخرج من القطب الشعمالي المغناطيسي إلى القطب الجنوبي المغناطيسي ويحدث عن اقتراب الجسيم المشحون من القطب أن تتناقص مركبة السرعه الموازية للمجال //٧، حتى تتلاشي ثم تعكس اتجاهها فيعود الجسيم

متجها بحركة حازونية إلى القطب الآخر ، وتستمر هكذا حركة الجسيمات المشحونة بين القطبين .

ونتيجة لذلك يتكون حول الأرض حزام دائم من الجسيمات المشحونة أطلق عليه حزام فان آلن Van Allen Belt نسبة إلى مكتشفه . ويظهر تأثير هذا الحزام عند القطبين على شكل شفق قطبى وتوهج ( Aurora ) نتيجة تفريغ بعض هذه الشحنات في الهواء الجوى .

# ٧/٢١ قوة لورنتز وحركة الشحنات في المجالين الكهربي والمغناطيسي :

عندما يتحرك جسيم مشحون في مجالين : مغناطيسي وكهربي في وقت واحد ، تؤثر عليه قوة جزء منها كهربي والجزء الآخر مغناطيسي وتكون هذه القوة F على الصورة :

$$F = q E + q (V \times B)$$
 (21 - 20)

تعرف هذه القوة F باسم قوة لورنتز Lorentz Force ، وتظهر أهميتها عند استخدام مجالات متعامدة ، تتجرك داخلها الشحنة في اتجاه عمودي على كل منهما كما مبين بالشكل

تستمر الشحنة في اتجاه حركتها ، دون أي انحراف إذا ما تعادلت القوتان الكهربية والمغناطيسية ، أي عندما يكون :

$$B vq = E q$$
 $v = E/B$  (21 - 21)

فعند اختيار نسبة معينة E/B لن يمر دون انصراف، من جسيمات شعاع ينساب داخل المجالين ، سوى تلك الجسيمات التي تكون سرعتها مساوية السرعة V . أي أننا نستطيع بالتحكم في النسبة V V من اختيار نوع معين من الجسيمات تكون كلها ذات سرعة واحدة . وتسمى هذه الطريقة بمنتقى السرعات Velocity selector .

كما تستخدم في تعيين النسبة بين شحنة الجسيم إلى كتلته ( q/m) فإذا مر جسيم مشحون بسرعة v بين الوحى مكثف مشحون ، كما في الشكل ( ٢١ - ١٠ ) ، يؤثر عليه

المجال الكهربي بين اللوهين بقوة q E ويكون اتجاهها إلى أسفل إذا كان الجسيم موجب الشحنة .

ويقوم المجال المغناطيسي العمودى B بالتأثير على الجسيم نفسه بقوة Bvq إلى ويقوم المجال المغناطيسي العمودى V = E/B .

وإذا كانت المسافة بين اللوحين d تكون شدة المجال الكهربي E=V/d ، ويقياس شدة المجال المغناطيسي B ، وياستخدام المعادلة (11-21) نحصل على نسبة شحنة الجسيم إلى كتلته من المعادلة :

$$\frac{q}{m} = \frac{v}{Br} = \frac{E}{B^2 r} = \frac{V/d}{B^2 r}$$
 (21 - 22)

وتعين قيمة r بإيقاف عمل المجال المغناطيسي فينحرف الجسيم ، ويكون مساره على

وبقياس الإزاحة الرأسية للجسيم MN كما يبينها جهاز كاشف لها  $\frac{1}{2}$  ومن هندسة الشكل نوجد r من المعادلة :

$$\tan \theta = \frac{OS}{OC} = \frac{MN}{MO}$$

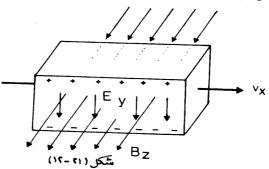
(21 - 23)

والمسافة OS تساوى طول المنطقة التى يؤثر فيها المجال الكهربى ، أى طول اللوح . ل . والمسافة MO هى البعد بين الجهاز الكاشف للشحنة وبين مركز المجال الحارف . والمسافة MN هى قيمة الإزاحة الرأسية عن موضع عدم الانحراف .

# Hall Effect اثر هول ۸/۲۱

وجد هول أنه عند وضع موصل يمر به تيار كهربى فى مجال مغناطيسي ، – بحيث يتعامد اتجاهى المجال وحركة حاملات الشحنة فى الموصل – ينشأ جهد كهربى بين سطحى الموصل سمى فولطية هول نسبة إليه ، ويكون المجال الكهربى الناشئ عموديا على كل من المجال والتيار المار فى الموصل . 

B Z



ولتفسير ظاهرة هول نفرض شريحة من موصل - كالمبية بالشكل ( ٢١ - ١٢ ) يمر بها تيار كهربى . من المعروف أن التيار الكهربى ينشأ عن حركة حاملات للشحنة داخله ، ففى حالة الفلزات مثلا تكون حاملات الشحنة هى الإلكترونات الحرة وتوجد فى بعض أشباه الموصلات حاملات شحنة موجبة تسمى بالثقوب Holes .

عند وضع الشريحة في مجال مغناطيسي عمودي على حركة حاملات الشحنة ، تنحرف

الشحنات بتأثير المجال ، مما يجعل تركيزها يزداد على سطح الشريحة ، ففى حالة الإلكترونات داخل الموصل ، يزداد تركيزها على السطح السغلى للشريحة وبالتألى يصير السطح العلوى موجب التكهرب بالنسبة للسغلى ، مما يثثنا عنه تكون مجال كهربى  $E_y$  يكون في اتجاه عمودى على كل من اتجاه سرعة الإلكترونات x والمجال المغناطيسى x .

يستمر بناء المجال الكهربي بتزايد تراكم الإلكترونات ، حتى نصل إلى حالة استقرار يتساوى عندها تأثير المجال الكهربي مع تأثير المجال المغناطيسي ، على حركة تيار الإلكترونات المار في الموصل .

عند حالة الاستقرار تكون النسبة بين المجالين الكهربي والمغناطيسي مساوية لسرعة الإلكترونات ( معادلة 21 - 21) ، أي أن :

$$v_X = E_v / B_z \tag{21 - 24}$$

وإذا كانت n هي عدد الإلكترونات في وحدة الحجوم داخل الموصل ، وكانت كثافة شدة التيار  $T_{\rm X}$  تكون من التعريف .

$$J_X = ne v_X \tag{21 - 25}$$

وتصير المعادلة (24 - 21)

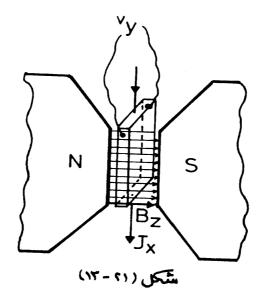
$$E_y = \frac{J_X B_z}{ne}$$
 (21 - 26)

وتسمى النسبة  $\left( \mathrm{E_y} \, / \, \mathrm{J_X} \; \, \mathrm{B_Z} \right)$  بمعامل هول جيث :

$$R_{\rm H} = 1 / \text{ne}$$
 (21 - 27)

وتعرف بأنها المجال الكهربي المستعرض الناشئ عن وحدة الكثافة التيارية لوحدة المغناطيسي.

وتجرى التجربة لقياس  $R_H$  بوضع الشريحة بين قطبى مغناطيس قوى، مع إمرار تيار كهربى بداخلها وقياس فرق الجهد V على سطحى الشريحة ، كما في الشكل  $V_H$  (  $V_H$  ).



وأهمية قياس  $R_{\rm H}$  تكمن في أنها تعطى قيمة كثافة الشحنات الحرة في عملية التوصيل (n) ، كما أنها تبين ما إذا كانت حاملات الشحنة موجبة أن سالبة .

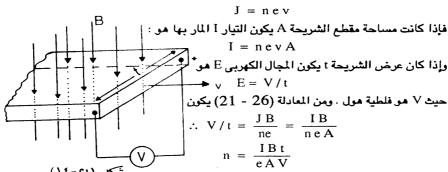
#### مثال (۲۱-٤):

شريحة من النحاس عرضها 5سم وسمكها 0.02 سم ، تحمل تياراً قدره 20 أمبير . وضعت في مجال مغناطيسي شدته 1.5 ويبر / م/ ، بحيث تكون خطوط القوى المغناطيسية عمودية على سطح الشريحة . فوجد أن فلطية هول هي 1.1  $\times$   $10^{5}$  x فولط . أوجد كثافة حاملات الشحنة %

#### الحسل:

إذا كانت v هي سرعة الإلكترونات – ( شكل V – V ) – تكون V – V وذلك مع معادلة (V – V ) .

ومن تعريف الكثافة التيارية J بدلالة كثافة حاملات الشحنة n يكون



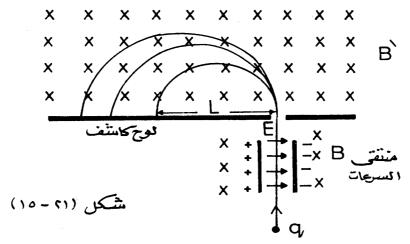
وبالتعويض نجد أن كثافة حاملات الشحنة وهي الإلكترونات هنا هي :

n = 
$$\frac{20 \times 1.5 \times 0.05}{1.6 \times 10^{-19} \times 0.1 \times 10^{-4} \times 1.1 \times 10^{-5}}$$
$$= 8.5 \times 10^{28} / \text{m}^3$$
 (21 - 28)

#### : (The Mass Spectrometer ) نظرية مطياف الكتلة ( ٩/٢١

يوجد في الطبيعة ذرات لبعض العناصر يكون عددها الذري واحدا ، بينما تختلف في عددها الكتلى ، وتسمى مثل هذه الذرات بالنظائر وهي كثيرة الوجود في حالة المواد المشعة . ويستخدم مطياف الكتلة لفصل هذه الجسيمات بعضها عن بعض ، على أساس تأثير المجالات الكهربية والمغناطيسية عليها ، كما أسلفنا عند الكلام على منتقى السرعات في (٢١ – ٧) .

عند إدخال شبعاع متنوع من الجسيمات في جهاز منتقى السرعات ، حيث يوجد مجالان كهربي E ومغناطيسي B متعامدان كمافي الشكل ( ٢١ - ١٥ ) نجد أن نوعا واحدا



فقط تكون شحنته q وسرعته v ، هو الذي يستطيع المرور من الفتحة d حيث يوجد مجال مغناطيسي d يعمل على حرفها ليكون مسارها دائريا ويتوقف نصف قطر المسار على كتلة الجسيم d

جميع الجسيمات التي تمر من الفتحة تكون سرعاتها هي :

$$v = E/B$$
 (21 - 29)

 $^{-}$  كما يكون نصف قطر انحنائها داخل المجال المغناطيسي  $^{}$  هو:

$$\frac{m v^2}{r} = B' q v$$

$$r = \frac{m v}{q B'}$$
(21 - 30)

ويلاحظ أن بعد النقطة التي يصطدم بها الجسيم على اللوح الكاشف يساوى طول قطر المسار، أي أن:

 $m = \frac{q B B' L}{2 E}$  (21 - 31)

ويتضبح من هذه المعادلة أن كتلة الجسيم تتناسب طرديا مع البعد L ، ولذلك يمكن عمل تدريج خطى على اللوح الكاشف يعطى كتلة الجسيم ، بدلالة بعد نقطة اصطدامه باللوح عن الفتحه O

# ١٠/٢١ القوة المؤثرة على سلك يمر به تيار ويقع في مجال مغناطيسى:

وجد أمبير أنه عندما يوضع سلك يمر به تيار كهربى فى مجال مغناطيسي منتظم ، تنشئ قوة ميكانيكية تؤثر عليه تؤدى إلى حركته إذا كان حرا . ويكون اتجاه هذه القوة عموديا على كل من اتجاه المجال المغناطيسي واتجاه التيار فى السلك . وواضح أن منشئ هذه القوة هو حركة ناقلات الشحنة داخل السلك .

نفرض عنصرا / d من السلك كما - في الشكل ( ٢١ - ١٦ ) - يمر في هذا العنصر

$$dq = I \cdot \frac{d\ell}{v}$$
 : کمیة من الشعنة  $dq = I \cdot \frac{d\ell}{v}$  : کمیة من الشعنة  $dq = I \cdot \frac{d\ell}{v}$  :  $dq = I \cdot \frac{$ 

باعتبار أن الشحنات الموجبة تتحرك في اتجاه التيار I . إذا كانت  $\theta$  هي الزاوية بين متجه السرعة v ومتجه المجال E ، تكون القوة المؤثرة على العنصر هي :

$$dF=dq\ v\ B\sin\theta=I\ d\ell\ B\sin\theta$$
 (21 - 32) ويمكن كتابة هذه المادلة في صورة متجهات كما يأتى :

 $dF = I(d\ell \times B) \tag{21 - 33}$ 

حيث المتجه  $d\ell$  يكون في اتجاه السلك حيث يمر التيار  $\ell$  . وواضح أنه في حالة تعامد السلك مع المجال تكون الزاوية بينهما 00 وبالتالي تختصر المعادلة (33 - 21) لتصبح  $\Delta F$  على السلك المستقيم ذي الطول  $\ell$  والمتعاقد مع المجال  $\ell$  هي :

$$\Delta F = B I \ell$$
 newton (21 - 34)

ويمكن تحديد اتجاه القوة باستخدام قاعدة اليد اليسرى على الوجه التالى:

إذا اعتبرنا الأصابع الثلاثة: الأوسط، السبابة، الإبهام لليد اليسرى فى وضع يتعامد كل منهم على الآخر، وكان الإصبع الأوسط يشير إلى اتجاه التيار فى السلك والسبابة تشير إلى اتجاه المجال المغناطيسي، فإن الإبهام يشير عندئذ إلى اتجاه القوة المؤثرة F، وهو الاتجاه الذى يمكن للسلك أن يتحرك فيه إذا ما كان حر الحركة.

#### مثال(۲۱-٥) :

سلك مستقيم طوله 0.5 متر موضوع في مجال مغناطيسي منتظم شدته 1.2 تسلا ، وفي اتجاه يصنع زاوية °30 مع اتجاه المجال . فإذا مر بالسلك تيار 10 أمبير ، فأوجد القوة المؤثرة عليه ؟

#### الحسل:

 $F = B I / \sin \theta$   $= 1.2 \times 10 \times 0.5 \sin 30^{\circ}$  = 3 newton

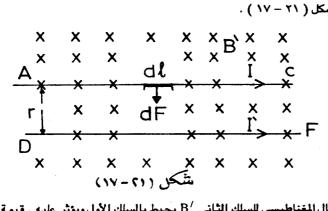
#### مثال (۲۱-۲) :

سلكان مستقيمان ومتوازيان يمر بالأول تيار 1 أمبير وبالثاني تيار 2 أمبير . إذا كان البعد بينهما 10سم كم تكون القوة بينهما لوحدة الأطوال  $^\circ$ 

#### الحسل:

يؤثر كل من السلكين ( AC & DF ) على بعضهما عن طريق المجالات المغناطيسية

المحيطة بكل ، شكل ( ٢١ – ١٧ ) .



نفرض أن المجال المغناطيسي السلك الثاني B يحيط بالسلك الأول ويؤثر عليه . قيمة هذا المجال هي

$$B' = \frac{\mu_o}{2} \frac{I'}{r}$$
 (21 - 35)

ويكون متعامدا مع السلك

القوة على العنصر /d من السلك الحامل للتيار I هي :

$$dF = I B' d\ell = \frac{\mu_o}{2\pi} \frac{I I'}{2} d\ell \qquad (21 - 36)$$

وتكون القوة بين السلكين جاذبة إذا كان التياران فيهما في نفس الاتجاه ، وتكون قوة نافرة إذا كان التياران متعاكسي الاتجاه.

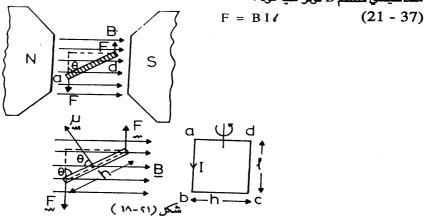
القوة بين السلكين لوحدة الأطوال هي :

$$\frac{dF}{d\ell} = \frac{1.26 \times 10^{-6}}{2 \times 3.14} \times \frac{1 \times 2}{0.1} = 4 \times 10^{-6} \text{ N/m}$$

# ١١/٢١ عزم الازدواج المؤثر علي عروة يمر بها تيار:

عندما توضع عروة من سلك يمر بها تيار كهربى فى مجال مغناطيسي، ينتج عن ذلك حدوث ازدواج يعمل على تحريك السلك دورانيا ، إذا كان حر الحركة ، هذه هى الفكرة الأجهزة الميكانيكة الكهربية كالموتور والدينامو.

سبق أن وضحنا أنه عند وضع سلك طوله / ويحمل تيارا I ، بحيث يكون عموديا على مجال مغناطيسي منتظم B تؤثر عليه قوة :



وتعمل القوة عموديا على كل منهما . فإذا فرضنا عروة من السلك على شكل ملف مربع مثلا كالمبين بالشكل (71-10) يمر بها التيار وموضوعة في المجال ، تكون القوة المؤثرة على الضلع ab متجهة عموديا على الورقة إلى أعلى ، بينما تكون هناك قوة مماثلة تؤثر على الضلع cd عموديا على الورقة إلى أسغل ، مما يسبب دوران الملف تحت تأثير الازدواج الناتج ، ويكون عزم الازدواج M من مندسة الشكل (71-10) هو:

 $M = F h \sin \theta ag{21 - 38}$ 

حيث θ هي الزاوية بين اتجاه المجال ومستوى الملف . يلاحظ أن h sin θ هي المسافة

العمودية بين القوتين F , F المؤثرتين على الضلعين Cd & ab ، وطول كل منهما V بينما العمودية بين القوتين V المؤف طوله V .

$$M = B I / h \sin \theta \qquad (21 - 39)$$

ويمكن التعويض بمساحة الملف A وتساوى الطول / مضروبا في العرض h

$$M = B I A \sin \theta \qquad (21 - 40)$$

وقد سبق أن عرفنا ثنائي القطب المغناطيسي للعروة بأنه حاصل ضرب التيار في  $\mu = I \ A \ : \ I$  المساحة أي أن :  $\mu = I \ A$ 

يكون بذلك عزم الازدواج هو:

$$M = \mu B \sin \theta \qquad (21 - 41)$$

ويمكن كتابة هذه المعادلة على صورة متجهات بالشكل التالى:

$$\hat{\tau} = \hat{\mu} \times \hat{B} \tag{21 - 42}$$

حيث  $\hat{\tau}$  تعبر عن متجه عزم الازدواج المؤثر على العروة  $\hat{\mu}$  متجه عزم ثنائى القطب المغناطيسي، ويشير عموديا على مستوى العروة ، يحدد الاتجاه إلى أعلى أو إلى أسفل قاعدة اليد اليمنى واتجاه التيار في العروة . ويتضح مما سبق أن المجال المغناطيسي يعمل على دوران ثنائي القطب المغناطيسي ليصير في اتجاه المجال .

\* \* \*

# مسائل على الفصل الحادي والعشرين

- ا ملف دائرى يمر به تيار شدته 0.5 أمبير ويحتوى على 100 لفة قطرها 10 سم .
   احسب شدة المجال المغناطيسي عند مركز الملف وكذلك على بعد 5 سم من المركز ؟
- ٢ يبلغ نصف قطر ملف حلقى 10سم وكان عدد لفاته 200لفة . ما شدة التيار المار فيه
   اليحدث داخله مجالا قدره 0.5 تسلا ؟
- ٣ ملف حلزوني طوله 20 سم ونصف قطره 5 سم ويحترى على عدد 500 لفة ، ويمر به تيار شدته 2 أمبير . فإذا لف عليه ملف حلزوني أخر يتكون من 150 لفة في عكس اتجاه الملف الأول ، ويمر به نفس التيار السابق . احسب كثافة الفيض المغناطيسي عند نقطة على المحور وفي منتصفه ؟
- ع يحمل سلكان متوازيان مستقيمان بينهما مسافة 10 سم تيارات تبلغ 10 ، 20 أمبير
   في اتجاهين متضادين . أوجد القوة على وحدة الأطوال من السلك الذي يحمل 20 أمبير . ماذا تكون هذه القوة على السلك الآخر ؟
- 0 1 سلك مستقيم طويل يمر به تيار 20 أمبير . أوجد شدة المجال المغناطيسي على مسافة سلك مستقيم طويل يمر به تيار 20 أمبير . أوجد شدة المجال المغناطيسي على مسافة 40 سم من محور الملف ، علماً بأن نصف قطره 0.5 سم ؟
- $10^{5} \times 3.34$  فولط ثم يدخل مجالا من وضع السكون خلال فرق جهد  $10^{5} \times 3.34$  فولط ثم يدخل مجالا مغناطيسيا عموديا عليه. إذا كانت شدة المجال 10.5 تسلا فأوجد نصف قطر الدائرة التي يتحرك فيها البروتون  $\frac{9}{10}$

(شحنة البروتون 1.67 كوليم وكتلته 1.67 كجم) كالم وكتلته (شحنة البروتون 1.6

٧ - ملفان دائريان نصف قطريهما 5سم ، 8سم على الترتيب . كثافة الفيض المغناطيسي
 الناتج عن كل منهما تكون متساوية عندما يمر فيها نفس التيار . أوجد النسبة بين عدد لفات كل منهما ؟

- $10^{5} \times 5$  مجال الأرض عند خط الاستواء  $10^{5} \times 5$  تسلا واتجاهه أفقى إلى الشمال . إذا كان المجال الكهربي في جو الأرض 100 فواط / متر واتجاهه رأسيا إلى أسفل ، فما هي السرعة مقدارا واتجاها التي يجب أن يقذف بها إلكترون لتتعادل عليه القوتان الكهربية والمغناطيسية ؟
- 2a محور ملف مربع طول ضلعه عند نقطة على محور ملف مربع طول ضلعه 2a
   مه .

$$\frac{\mu_0}{4\pi} \frac{8 \, I \, a^2}{\left(\, a^2 + x^2\,\right) \, \left(\, 2 \, a^2 + z^2\,\right)} \, \, \text{weber} \, / \, m^2$$

حيث x بعد النقطة عن مركز الملف ، I شدة التيار بالأمبير .

- را  $\alpha$  جهاز منتقى سرعات يستخدم لانتقاء جسيمات  $\alpha$  طاقتها  $\alpha$  10 إلكترون فولط من شعاع يحتوى جسيمات ذات طاقات مختلفة . إذا كان شدة المجال الكهربى  $10^6$  فولط  $\alpha$  متر فماذا يجب أن يكون عليه شدة المجال المغناطيسي؟
- $^{5}$  متر  $^{7}$  ليدخل حيزا به مجال مغناطيسي  $^{7}$  متر  $^{7}$  ليدخل حيزا به مجال مغناطيسي  $^{7}$  شدته  $^{7}$  10 تسلا . فإذا كان اتجاه حركة البروتون يصنع زاوية  $^{7}$  مع اتجاه المجال  $^{7}$  B فصف مسار البروتون بطريقة كمية ؟
- ١٢ ملف حلقى (تررويد Torroid) يستخدم في أبحاث البلازما، له 240 لفة ويحمل تيارا شدته 7.2 متر والخارجي 1.5 شدته 7.2 متر والخارجي 1.5 متر . فأرجد شدة المجال المغناطيسي عند السطح الداخلي والخارجي للملف ؟



# الفصل الثاني والعشرون الحث الكهرومغناطيسي ( Electro magnetic Induction )

# ۱/۲۲ ( Faraday's Law ) التيارات التأثيرية وقانون فاراداي

قد يكون أهم أعمال فاراداي على الإطلاق هو اكتشافه لطريقة توليد الكهرباء من المجالات المغناطيسية ، فعليها ينبنى عمل الدينامووالمولدات الكهربية التى تعد المدن والمصانع بالطاقة الكهربية ، كما ينبنى عليها عمل معظم الأجهزة الكهرمغناطيسية.

القوه المغناطيسية مع القوة الكهربية التي نشئت عن تراكم الشحنات. وإذا وصل طرفا السلك بجلفانومتر حساس نشاهد مرور تيار تأثيري ، أي أن حركة السلك في المجال تكون بمثابة مصدر لقوة دافعة كهربية.

وإذا فرضنا وحدة شحنة موجبة تتحرك داخل السلك ، فإنها تقع تحت تأثير قوة محركة قدرها B v وإذا كانت المسافة التي تتحركها داخل السلك هي v ( طول السلك ) يكون الشغل المبنول هو v B v

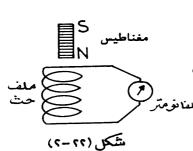
 $\varepsilon = b v \ell$  (22 - 1)

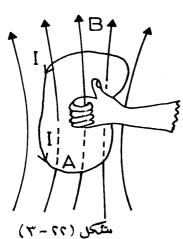
و الفيض B و الفيض المساحة التي يكتسحها السلك في الثانية ، وأن B هو الفيض المغناطيسي في وحدة المساحة ، وعلى ذلك تمثل الكمية V B عدد خطوط القوى المغناطيسية التي يقطعها السلك في الثانية ، أي معدل قطع خطوط القوى المغناطيسية.

ويجب أن نلاحظ هنا أنه ليس بالضرورة أن يكون السلك هو المتصرك لتصدث القوه الدافعة الكهربية ، ولكن يصدث نفس الشيء إذا ما كان مصدر المجال المناطيسي هو المتحرك ، كمافي الشكل ( ٢٧ - ٢ ) . فعند إدخال المناطيس في الملف أو عند إخراجه منه تقطع خطوط القوى المناطيسية جلال المفاد ، ويتولد بذلك قوة دافعة كهربية تأثيرية . وعلى ذلك نرى أن المهم لكى تظهر التيارات التأثيرية هو وجود صركه نسبية بين الموصل وخطوط القوى المناطيسية .

وجدير بالذكر أيضا أنه ليس ضروريا وجود موصل لكى تظهر فيه هذه الظاهرة التأثيرية ، ففى حالة البلازما مثلا حيث يتدفق تيار من الأيونات فى مجال مغناطيسي، تتكون قوه دافعة كهربية تأثيرية على جانبيها المتقابلين ، وتلك هى نظرية المولا للغناطيسي الهيدرو ديناميكى .

ولكتابة قانون فاراداي بصورة عامة نفرض مسارا مغلقا في مجال مغناطيسي متغير ، كما في الشكل ( ٢٢ - ٣ ) . تكون القوة الدافعة الكهربية





المتوادة في المسار مساوية لمعدل تغير الفيض المغناطيسي  $\emptyset_A$  ، الذي يقطع المساحة التي يحدما المسار . أي أن :

$$\mathcal{E} = -\frac{\mathrm{d}\,\mathcal{O}_{\mathrm{A}}}{\mathrm{dt}} \tag{22-2}$$

وقد وضعت إشارة سالبة نسبة للعلاقة بين اتجاه خطوط القوى المغناطيسية واتجاه القوى الدافعة الكهربية التأثيرية ، والتى يحددها قاعدة اليد اليمنى ، فإذا كان إصبع الإبهام مشيرا إلى اتجاه الفيض المغناطيسي، كان انحناء باقى أصابع اليد مشيرا إلى اتجاه السار .

فإذا كان المجال تناقصيا كانت  $(d \, \emptyset_A \, / \, dt)$  سالبة وكانت  $\mathcal{E}$  موجبة ، وعندئذ يكون اتجاه التيار كما يبين بالشكل  $(d \, \emptyset_A \, / \, dt)$  . أما إذا كان المجال متزايدا فإن  $(d \, \emptyset_A \, / \, dt)$  تكون موجبة ، ولذلك نحصل على قيمة  $\mathcal{E}$  سالبة ، أي أن التيار التأثيري في هذه الحالة يمر في عكس الاتجاه المبين بالشكل .

ويلاحظ أن الفيض المغناطيسي الذي يقطع المساحة A يعطى بالمعادلة

$$\emptyset_{A} = \int B \, ds \tag{22 - 3}$$

حيث B هو شدة المجال المغناطيسي في تلك المنطقة عند اللحظة المعينة.

### ۲/۲۲ **– قانون لنز** ( Lenz's Law ) :

عند اقتراب القطب الشمالى المغناطيسى من ملف حث كمافى الشكل ( ٢٠ - ٢ ) يتولد تيار تأثيرى في الملف يسبب ظهور مجال مغناطيسي في الملف الذي يصبح طرفه المقابل القطب الشمالي للمغناطيس قطبا شماليا يعوق حركة دخول المغناطيس في الملف . وكذلك عند إخراج المغناطيس من الملف تتولد قوة دافعة تأثيرية ، تعمل على أن يصير الجزء العلوى من الملف قطبا جنوبيا ، ليسحول دون خروج القطب الشسمالي للمغناطيس .

وينص قانون لنز على أن القوة الدافعة الكهربية الناتجة تأثيريا تكون دائما في اتجاه يعاكس التغير الذي أحدثها . أي أن المجال المغناطيسي الناشئ عن التيار التأثيري يعمل على معاكسة الحركة أو التغير الذي أحدث التيار .

مثال (۲۲ - ۱):

ملف مساحته 0.02م۲ وعدد لفاته 50 لفة ومقاومته 10 أوم . وضع بين قطبي

مغناطيس كهربائي كبير ، بحيث يكون سطحه متعامدا مع خطوط القوى المغناطيسية، عند إيقاف المغناطيس بقطع التيار عنه، يتناقص المجال بمعدل 20 تسلا في الثانية . أوجد القوة الدافعة في الملف وشدة التيار فيه واتجاهه.

الحسل:

 $\emptyset = NAB$  الفيض المغناطيسي داخل الملف

حيث N عدد لفات الملف ، A هي مساحته ، B شدة المجال المغناطيسي من قانون فاراداي:

$$\mathcal{E} = -\frac{d\mathcal{O}}{dt} = -NA \frac{dB}{dt}$$

$$= 50 \times 0.02 \times 20 = 20 \text{ Volt}$$
(22 - 4)

من قانون أوم : التيار التأثيري I هو :

 $I = \frac{\mathscr{E}}{R} = \frac{20}{10} = 2 \text{ amp}.$ (22 - 5)

بتطبيق قاعدة اليد اليمنى يكون اتجاه التيار كالمبين بالشكل ( ع - ٢٢ ) . إذ أن dØ/dt سالب لأن المجال المغناطيسي يتناقص ، لذلك تكون القوة الدافعة الكهربية التأثيرية & موجبة ، ولذلك تدفع في شکل(۲۲-٤)

٣/٢٢ - الحث الذاتي والحث المتبادل

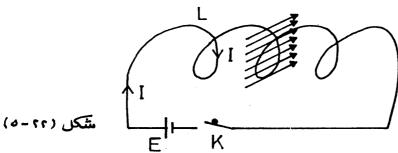
الدائرة تيارا في الاتجاه المبين.

(Self and Mutual induction )

عندما يتغير تيار كهربى مار في دائرة ، يتغير تبعاً لذلك الفيض المغناطيسي الذي يقطعه ، وينشأ عن ذلك التغير قوة دافعة كهربية تأثيرية في الملف تضاد زيادة أو نقص شدة التيار ، تعرف هذه الظاهرة بالحث الذاتي ،

أى أن الحث الذاتي للف هو خاصية الملف لمقاومة حبوث أي تغير في التيار المتردد.

ولكى نفهم كيف يحدث الحث الذاتى في ملف نفرض أن كل لفة منه تعمل وكأنها ملف ثانوى بالنسبة الفة التى تجاورها. فعندما تتغير قيمة التيار في اللفة الأولى يتولد تيار تأثيرى في اللفة المجاورة ويكون اتجاهه وفقا لقاعدة لنز مضادا دائما لاتجاه التيار الأصلى ، ولذلك يقاوم التيار الحثى التيار المار في الملف . فمثلا عند توصيل أو قطع التيار في الدائرة شكل ( ٢٢ - ٥ ) بضغط أو رفع المفتاح X ينمو التيار أو يضمحل تدريجيا في اللحظات الأولى حتى يستقر مرور التيار في الملف . عند لحظات نمو أو اضمحلال التيار يتكون مجال مناطيسي ناشئ عن مرور التيار في اللفة الأولى ، يقطع خطوط القوى لهذا المجال اللفة الثانية من الملف ، فيحدث فيها تيارا تأثيريا معاكسا لاتجاه التيار الأصلى . وهكذا بالنسبة لجميع اللفات . أي أن القوه الدافعة الكهربية الناتجة عن طريق الحث تعمل على تأخير نمو أو اضمحلال التيار في الملف .



ومن الملاحظ أن الزمن الذي يستغرقه التيار لكى تضمحل قيمته إلى الصغر عند القطع يكون صعفيرا جدا بالنسبة للزمن الذي يستغرقه للرصول من الصغر إلى قيمته الثابتة عند ضعط المفتاح لذلك يكون معدل تغير الفيض المغناطيسي الحثى أكبر في حالة القطع عنها في حالة التوصيل وكذلك تكون القوة الدافعة الحثية ولذلك ترى عادة شرارة كهربية عند طرفى المفتاح K عند لحظة قطع التيار.

من قانون فاراداي تتناسب القوة الدافعة الحثية 8 تناسبا طرديا مع معدل تغير

الفيض المغناطيسي (  $d \, \emptyset \, / \, dt$  ) كما أن الفيض المغناطيسي الذي يقطع الملف والذي ينشأ عن مرود التيار I فيه يتناسب مع شدة التيار . أي أن :

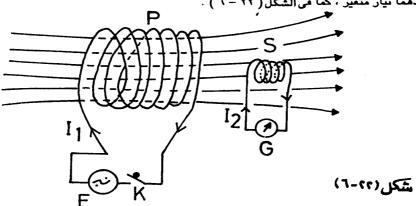
$$\mathcal{E} = \frac{d\mathcal{O}}{dt} = -L \frac{dI}{dt} \tag{22 - 6}$$

حيث L هو ثابت تناسب يعرف بمعامل الحث الذاتى للملف ، ويعرف بأنه القوة الدافعة الكهربية الحثية المتوادة في الملف، نتيجة لمعدل تغير في التيار بالنسبة للزمن مساويا للوحدة .

1 Henry = 
$$\frac{1 \text{ volt}}{1 \text{ amp/ Sec}}$$
: حدة الحث هي الهنري Henry

وتعرف وحدة الهنرى بأنها الحث الذي إذا تغير التيار في ملف بمعدل أمبير واحد في الثانية ، تولدت قوة دافعة كهربية حثية مقدارها فواط واحد .

ينشأ أيضًا حيث متبادل mutual inductance عند وضع ملفين متقاربين يمر في أحدهما تيار متغير ، كما في الشكل (  $\Upsilon Y - \Upsilon Y$  ) .



عند نمو التيار أو اضمحلاله في الملف الابتدائي P تزداد أو تنقص بالتبعية كثافة الفيض المغناطيسي ، وتقطع خطوط القوى الملف الثانوي S ، فيتولد عن ذلك قوة دافعة كهربية تأثيرية فقط فترة التغير في تيار الملف الابتدائي . ويكون اتجاه التيار الحثى في الملف S بحيث يقاوم التغير المحدث له وفقا لقاعدة لنز ، أي أن المجال المغناطيسي الحثى

للملف S يضاد التغير في الملف الابتدائي P ، ويتولد لذلك في الملف الابتدائي تيار حتى يقاوم التيار الابتدائي فيه .

تتناسب القوة الدافعة الكهربية الحثية & الناشئة في الملف الثانوي تناسبا طرديا ، مع معدل تغير التيار I في الملف الابتدائي ، وعلى ذلك يكون :

$$\mathcal{E} = -\frac{d\mathcal{O}}{dt} = -M \frac{dI}{dt}$$
 (22 - 7)

ويسمى ثابت التناسب M بمعامل الحث المتبادل ووحدته أيضا الهنرى ، ويعرف معامل الحث المتبادل بين ملفين بائه مقدار القوة الدافعة الحثية المتوادة في أحد الملفين ، مقدرة بالفواط عندما يكون معدل تغير شدة التيار في الملف الآخر هو أمبير لكل ثانية .

في حالة ملفين أحدهما ملفوف على الآخر يمكن حساب الحث المتبادل بينهما بدلالة نصف قطر الملفين R وعدد اللفات فيهما .

حيث n عـدد النفات في وحدة الأطوال بين الملف الابتدائي P ويكون الفيض المغناطيسي الذي يقطع كل لغة من الملف الثانوي S هو :

$$\emptyset = B A = B \pi R^2$$
 (22 - 9)

$$\emptyset = \mu_0 I_1 n \pi R^2$$
 (22 - 10)

الفيض المغناطيسي الذي يقطع عدد  $\, N \,$  من اللفات التي يحتويها الملف الثانوي  $\, S \,$  هو :

$$\Phi = B A N = \mu_0 I_1 n N \pi R^2$$
 (22 - 11)

حيث N هو العدد الكلى للفات الملف الشانوي S ، وإذا تغير التيار I في الملف الابتدائي بمعدل ( dI/dt ) ، تكون القوة الدافعة الكهربية الحثية المتولدة في الملف الثانوي هي :

$$\mathcal{E} = -M \frac{dI}{dt} = -\frac{d\Phi}{dt}$$
 (22 - 12)

وبالتعويض من المعادلة (11 - 22) نحصل على:

$$M = \mu_0 \, n \, N \, \pi \, R^2 \, \text{henry}$$
 (22 - 13)

ويجب ملاحظة أن n هي عدد اللفات لوحدة الأطوال من الملف الابتدائي ، بينما N هو العدد الكلي للفات الملف الثانوي .

#### مثال (۲۲-۲):

ملف حازونى طوله 20 سم ومساحة مقطعه 10سم ٢ ، به 1500 لفة وملفوف على وسط نفاذيته النسبية 800. لف ملف ثانوى حول الجزء الأوسط منه عدد لفاته 1000 لفة . أوجد معامل الحث المتبادل بالهنرى

#### الحسل:

$$\mu_r = \mu_a/\mu_O$$
 : النفاذية المطلقة الوسط  $\mu_a$  تعطى بالمعادلة :

$$M = \mu_r \mu_O \, \text{nN A}$$
 عيث  $\mu_r$  عين النفاذية النسبية  $\mu_r \, \mu_O \, \text{nN A}$ 

= 
$$800 \times 4 \times 10^{-7} \times \frac{1500}{0.2} \times 1000 \times 10 \times 10^{-4}$$
  
= 9.42 Henry

#### مثال (۲۲-۳):

يتصل ملف حازونى طويل نصف قطره R بمصدر التيار المتردد بسرعة زاوية  $\omega$  ماذا تكون القوة الدافعة الكهربية الحثية في ملف ثانوى ، متمصور مع الملف الابتدائي ونصف قطره r ويوجد داخله v وماذا تكون هذه القوة الدافعة في حالة ما إذا كان v>R أي عندما يكون الملف الثانوي حول الابتدائي v

#### الحسل:

يحدث التيار المتردد بسرعة زاوية ١٥ مجالا مترددا بنفس السرعة حيث

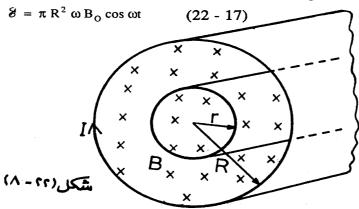
$$B = B_0 \sin \omega t \tag{22 - 15}$$

مساحة الملف الثانوى  $\pi$   $r^2$  ويقطعها فيض مغناطيسي (  $\pi$   $r^2$  ) معدل تغير الفيض المغناطيسي هو (  $\pi$   $r^2$  ) معدل تغير خمن قانون فاراداى تكون القوة الدافعة العثية  $\pi$  هي :

$$\mathcal{E} = -\frac{d\emptyset}{dt} = \pi r^2 \frac{dB}{dt}$$

$$\mathcal{E} = \pi r^2 \omega B_0 \cos \omega t \qquad (22 - 16)$$

ويلاحظ أن القوة الدافعة تتزايد كلما زادت مساحة ملف الحث ، وتصل إلى قيمة عظمى عندما يكون r=R ، انظرالشكل (Y-X) ، أما إذا كان ملف الحث خارج الملف الحلزونى ، أى أن r>R ، تظل قيمة القوة الدافعة الحثية مساوية لقيمتها ، عندما يتساوى نصف قطر ملف الحث مع الملف الحلزونى ، أى أن r=R وعندئذ :



وذلك لأنه لايوجد مجال مغناطيسي خارج الملف ، ويظل لذلك الفيض المغناطيسي الذي يقطع ملف الحث كما هو ، لا يتغير مهما ازداد نصف قطره r .

# ٢٢/٤-الطاقه المغناطيسية:

تختزن ملفات الحث الطاقة المناطيسية مثلها مثل المكثفات الكهربية التي تختزن

الطاقه الكهربية. عند تطبيق قاعدة لنز في حالة نمو تيار كهربائي في ملف تنشأ قوة دافعة حثية تقاوم مرور التيار ، مما يحدث للتيار ما يشبه القصور الذاتي بالنسبة للحركة الميكانيكية للأجسام . ولذلك يجب بذل شغل كهربي للتغلب على مقاومة مرور التيار عند نموه ، يكون هذا الشغل على حساب الطاقة الكهربية المحركة ، بينمايحدث العكس عند اضمحلال التيار بعد قطع الطاقة الكهربية الخارجية ، فالشغل المبنول لحفظ التيار مارا في الملف لفترة بعد القطع ، يكون مبنولا بواسطة الملف الحثى ذاته . أي أن الملف يعطى الطاقه لإمرار التيار .

ولحساب الطاقه المختزنة U نستخدم المعادلة ( $\delta$  - 22) والتى تعطى القوة الكهربية الحثية  $\mathcal B$  على الصورة:

$$\mathcal{E} = -L \frac{dI}{dt} \tag{22 - 18}$$

ويكون معدل بذل الشغل على التيار عند تزايده هو:

$$\mathcal{E} I = -LI \frac{dI}{dt} \tag{22 - 19}$$

والإشارة السالبة هنا تعنى أن الطاقة تعطى من التيار إلى الموصل . إذا كانت الطاقة المختزنة dU في زمن قدره dt يكون معدل امتصاص الطاقه هو :

$$-\frac{dU}{dt} = 8I = -LI \frac{dI}{dt}$$
 (22 - 20)

$$dU = LI dI (22 - 21)$$

$$\therefore U = \int LI dI = \frac{1}{2} LI^2$$
 (22 - 22)

ر -- وعليه شحنة Q ، حيث تكون الطاقة C وعليه شحنة Q ، حيث تكون الطاقة

$$U = \frac{1}{2} C Q^2$$
 المقترنة

ويمكن حساب كثافة الطاقة المغناطيسية في مجال ، باعتبار ملف طوله  $\lambda$  ونصف قطره  $B = \mu_0 \, n \, I$  يمر به تيار  $B = \mu_0 \, n \, I$  ، ويكون عدد لفاته

الكلية  $\lambda$  n كل لغة منها يقطعها فيض مغناطيسي  $\pi$  R  $^2$  B وبذلك يكون الفيض المغناطيسي الكلي في الملف هو :

$$\Phi = \pi R^2 B n \ell = \pi R^2 n^2 \ell \mu_0 I$$
 (22 - 23)  
= L I

$$\therefore L = \mu_0 n^2 \pi R^2 \iota \qquad (22 - 24)$$

حيث L هي معامل الحث الذاتي للملف.

الطاقة المختزنة U هي :

$$U = \frac{1}{2} L I^2 = \frac{1}{2} \mu_0 n^2 \pi R^2 l I^2.$$
 (22 - 25)

ومن معادلة شدة المجال يكون:

$$U = \frac{1}{2\mu_0} B^2 (\pi R^2 I)$$

الماقة لكن  $\pi$  R  $^2$   $\ell$  مو حجم الملف ، حيث يوجد المجال المغناطيسي  $\pi$  الذلك فإن كثافة  $\pi$  الطاقة لى في المجال المغناطيسي، وهي الطاقة لوحدة الحجوم منه تصبح

$$u = B^2 / 2 \mu_0$$

#### مثال(۲۲-٤):

أوجد النسبة بين الطاقة المغناطيسية والطاقة الكهربية في جو الأرض ، علما بأن المجال المغناطيسي للأرض  $100~\mathrm{X}~0.3~\mathrm{m}$  تسلا ، وأن المجال الكهربي في الجو هو  $100~\mathrm{X}~0.3~\mathrm{m}$  فولط  $100~\mathrm{m}$  متر ؟

#### الحسل:

نوجد كثافة الطاقة لكل مجال:

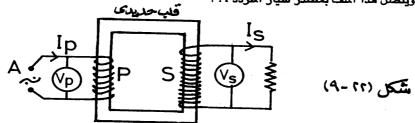
$$u_B = \frac{1}{2 \mu_0} B^2 = \frac{(0.3 \times 10^{-4})^2}{2 \times 1.26 \times 10^{-6}} = 3.6 \times 10^{-4} \text{ J/m}^3$$

$$u_{E} = \frac{\mathcal{E}_{0}}{2} E^{2} = \frac{8.85 \times 10^{-12}}{2} \times (100)^{2} = 4.4 \times 10^{-8} \text{ J/m}^{3}$$

$$\therefore \frac{u_{B}}{u_{E}} = \frac{1}{\mu_{0} \mathcal{E}_{0}} \left(\frac{B}{E}\right)^{2} = 8.18 \times 10^{3}$$

# : ( The transformer ) المحول الكهربي ( The transformer

من أهم تطبيقات نظرية الحث الكهربى هو المحول الكهربى . ويتركب فى أبسط حالاته – كما فى الشكل (YY-Y) – من ملف ابتدائى P ملفوف حول قلب حديدى مغلق ، ويتصل هذا الملف بمصدر للتيار المتردد A



يوجد أيضا حول القلب الصديدى ملف ثانوى S يتصل بالحمل وليكن مقاومة R. عندما يتغير التيار في الملف الابتدائي ينشأ مجالامغناطيسي متغير تقطع خطوط القوى له الملف الثانوى S ، فتظهر فيه قوة دافعة كهربية حثية يمكن لها إمرار تيار في المقاومة R. ومن الواضح أنه كلما ازداد عدد لفات الملف الابتدائي كلما كبر مقدار الفيض المغناطيسي ، فيزيد من القوه التأثيرية في الملف الثانوى ، وكذلك بالنسبة لعدد لفات الملف الثانوى ، فإن القوة الدافعة التأثيرية تتناسب أيضا مع عدد لفاته ، وبتغير النسبة بين عدد اللفات يمكن التحكم في النسبة بين الجهدين على الملف الثانوى والابتدائي ، فإذا كانت هذه النسبة واحد سمى المحول رافعا ، وإذا كانت النسبة أقل من واحد سمى المحول خافضا اللجهد .

ويلاحظ أن الهدف من استخدام القلب الحديدي هو أن نفاذية الحديد كبيرة جدا،

ولذلك تتركز جميع خطوط القوى فيه تقريبا وتقطع جميعها الملف الثانوى ، مما يجعل كفاءة الجهاز في تحويل الطاقة الكهربية كبيرا . وتقدر كفاءة التحويل بالنسبة بين قدرة الملف الثانوي إلى قدرة الملف الابتدائي  $I_{\rm S}$   $V_{\rm S}$  /  $I_{\rm P}$   $V_{\rm P}$  ، وتسمى بمعامل القدرة كماأن نسبة التحويل تساوى النسبة بين عدد لفات الملف الثانوي إلى عسدد لفسات الملف الابتدائي ، وتعطي هدده النسبة القسوة الدافعية الكهربية للملف الثانوي بالنسبة إلى نظيرتها في

$$\frac{V_S}{V_P} = \frac{ns}{np}$$
 : الماض الابتدائي أي أن

مثال (۲۲ - ٥) :

تحتاج لافتات النيون إلى جهد يبلغ12000 فولط لتشغيلها ، كم يجب أن تكرن نسبة التحويل لمحول كهربى ، ليسمح لهذه اللافتات بالعمل من خط 120فواط ؟

الحل :

$$100 = \frac{12000}{120} = 100$$
 نسبه التحويل

# مسائل عامة على الفصل الثاني والعشرين

- ر يتحرك قبضيب من المعدن طوله 2L حول منتصفه بسرعة زاوية  $\omega$  في مجال مغناطيسي منتظم . إذا كان مستوى الحركة عموديا على المجال المغناطيسي فأثبت أن القوة الدافعة الكهربية بين مركز القضيب وطرفه تساوى  $\frac{1}{2}$  B  $L^2$  .
- Y=1 وجد القوة الدافعة الكهربية الحثية التى تتكون فى سلك طوله 25سم ، يتحرك عموديا على طوله فى مجال مغناطيسى شدته  $10^{3}$  x 4 تسلا بسرعة 10 متر  $10^{3}$  x 4
- ٣ دائرة كهربية يمر بها تيار شدته 2 أمبير ، بها مغناطيس كهربى ملفه ملفوف على حديد نفاذيته النسبية 1000، فإذا علم أن طول الملف 20سم ويحتوى 200 لفة ، مساحة مقطع كل منها 8 x 10 م٢ ، ثم حدث قطع التيار في زمن 0.01 ثانية فأوجد فرق الجهد لحظة قطع التيار ، علما بأن فرق الجهد بين طرفى الملف عندما يكون التيار أكبر ما يمكن هو 50 فولط ؟
- 3 ملف حازوني عدد لفاته 80 لفة في السنتيمتر ومساحة مقطعه 10سم٢ ، ملفوف حوله
   في المنتصف ملف ثانوي لفاته 1000 أوجد الحث المتبادل بينهما ؟
- ملف حلزوني طوله 40سم ونصف قطره 6 سم به 800 لفة ويمر فيه تيار 0.4 أمبير.
   أوجد كثافة الفيض المغناطيسي عند مركز الملف. وماذا تكون قيمة الفيض عند طرفه؟
- ٦ ملف حلقى مساحته 100سم٢ وبه 500 لفة يدور حول محور عموديا على مجال مغناطيس شدته 0.02 تسلا ، إذا كان الملف يدور 1200 دورة في الدقيقة فأوجد القوة الدافعة الكهربية في الملف؟
- v=-1 ملف طویل نصف قطره R به n لفات فی وحدة الأطوال ، لف حوله سلك دائری نصف قطره R و کان عدد لفاته 200 لفة .
  - ما هو مقدار الحث الذاتي؟ وهل تتغير قيمته وفقا لشكل السلك؟
  - $\lambda = \lambda$  ملف حلزوني طويل به 2000 لغة لكل متر ونصف قطره 2سم ، ما هو حثه الذاتي

للمتر الطولى منه ؟ وما هي القوة الدافعة الكهربية الحثية على المتر من الملف إذا كان معدل تغير التبار 300 أمبير / ث ؟

- إذا كان أكبر مغناطيس يمكن تحضيره في المعمل هو 10³ تسلا ، فما هي كثافة
   الطاقة فنه ؟
- أوجد الطاقة الكلية المختزنة في ملف حلزوني طوله 40سم وقطره 3 سم وعدد لفاته
   1500 لفة ، عندما يمر فيه تيار كهربي 3 أمبير؟
- ١١ بنى ملف حلقى كبير نصف قطره الخارجى 1.5 متر والداخلى 0.4 متر ليصلح لبحوث البلازما . فإذا كان المجال المغناطيسي داخل الملف 4 تسلا ، ما هى الطاقة المغناطيسية المختزنة فيه ؟
- ١٢ ملف حلقى مساحة مقطعه 0.001 م٢ ومتوسط محيطه 0.6 متر ملفوف على قلب حديدى النفاذية النسبيه له 2000 . فإذا كان الملف الابتدائي يحتوى على 50 لفة من سلك سميك ، والثاني يحتوى على 400 لفة فأوجد معامل الحث المتبادل بين الملفين ، والقوة الدافعة الكهربية الحثية في الملف الثانوي ، إذا تغيرت قيمة الجهد على طرفي الملف الابتدائي بمقدار 40 فواط ؟

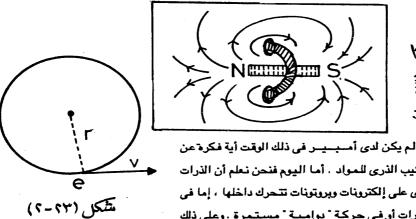
القطر المتوسط r . وأوجد الحث الذاتي للملف . وما هي كثافة الطاقة المغناطيسية بداخله؟ .

# الفصل الثالث والعشرون

: ( Magnetic Materials ) المواد المغناطيسية

# ٢٣ / ١- منشأ المغناطيسية في المواد

لاحظ أمبير التشابه الكبير بين المجال المغناطيسي لقضيب ، وذلك الذي لملف لولبي يمر به تيار ، وعلى هذا الأساس وضع نظرية على أن كل التأثيرات المغناطيسية هي نتيجة لتيارات سارية ، فالمجال الناشئ عن عروة واحدة يمر بها التيار يشبه تماما المجال المغناطيسي الغناطيس قصير كما مبين بالشكل ( ٢٣ – ١ ) .



التركيب الذرى للمواد ، أما اليوم فنحن نعلم أن الذرات تحتوى على إلكترونات وبروتونات تتحرك داخلها ، إما في مسارات أو في حركة " دوامية " مستمرة . وعلى ذلك فحركة الإلكترون مثلافي مساره حول النواة يمكن أن یشبه عروة دائریة یمر بها تیار کهربی شکل ( ۲۳ - ۲ ).

فإذا فرضنا أن الإلكترون يتحرك بسرعة ٧ في مسار نصف قطره ٢ ، يكون زمن الدورة الواحدة مو r / v .  $T = 2 \pi r / v$  مإذا كانت e مى شحنة الإلكترون ، تكون شدة التيار المار في المسار هي حاصل ضرب الشحنة في عدد دورات الإلكترون حول المسار في

الثانية .

أي أن :

$$I = \frac{e}{T} = \frac{ev}{2\pi r}$$
 (23 - 1)

ويكون العزم المغناطيسي المصاحب لهذه الحركة هو شدة التيار في مساحة المسار:

$$\mu = IA = \frac{ev}{2 \pi r} \pi r^2 = \frac{evr}{2}$$
 (23 - 2)

وباعتبار  $oldsymbol{m}$  هي كتلة الإلكترون تكون كمية حركته الزاوية هي  $oldsymbol{L}$  حيث :

L = m v r

في الذرة ، وسنعلم فيما بعد من النظرية الكمية quantum theory أن كمية الحركة الزاوية تكون دائما عددا صحيحا من المقدر (  $n/2\pi$  ) حيث n هـو ثابـت بلانـك وقيمـته 10 x 6.630 جول . ث ، أي أنها تأخذ القـيم n = 0.1,2,3 .... n = 0.1,2,3 ....

ويجب ملاحظة أن الإلكترون يلف حول نفسه Spin في حركة دوامية ، يكون لها أيضا تأثير مغناطيسي يضاف إلى تأثير الحركة المدارية ويكون العدد الكمى لهذه الحركة هو  $n=\pm 1/2$  وفقا لاتجاه اللف . ويحاسب العزم المغناطيسي لحركة الله نجد أن قسمته  $n=\pm 10^{-24}$  A  $m^2$  قسمته  $n=\pm 10^{-24}$  A  $m^2$ 

ويسمى هذا العزم المناطيسي بماجنتون بوهر Bohr Magneton وهو وحدة العزم المناطيسية المناطيسية ويلاحظ أنه كمية متجهة لها مقدار واتجاه . وعند تحصيل العزوم المناطيسية داخل الذرة يحدث أحيانا أن تتعادل هذه العزوم ، ويكون للذرة عزم مغناطيسي مساوى للصفر كما هو الحال بالنسبة لذرة الهيليوم مثلا .

#### ٢٧ / ٢ - الخواص المغناطيسية للمواد:

تختلف الخواص المغناطيسية المواد وفقا التركيب الإلكتروني لذراتها ، فهناك مواد تنجذب بشدة إلى المناطق القوية المجال المغناطيسي ، ومثل هذه المواد تعرف باسم الفير ومغناطيسية Ferromagetic ومن أمثلتها الحديد والكوبالت والنيكل وهناك مواد تميل الحركة من المنطقة الضعيفة إلى المنطقة القوية ، ولكن بدرجة أقل كثيرا من المواد الفير ومغناطيسية ، وتعرف باسم المواد البارامغناطيسية . Paramagnetic ومن أمثلتها النحاس والبلاتين والألومينيوم ، أما النوع الثاليث من المواد يسمى ديامغناطيسية البرموت والرصاص والكوارتز .

تعرف شدة مغنطة المادة بأنها العزم المغناطيسي لوحدة الحجوم منها . وقد وجد أنه بوضع المادة في مجال مغناطيسي شدته Η تتمغنط المادة أي تكتسب عزما مغناطيسيا فإذا كانت شدة المغنطة M/H مقياسا لسهولة مغنطة المادة وتسمى هذه النسبة بالقابلية المغناطيسية magnetic susceptibility (χ).

$$\chi = \frac{M}{H} \tag{23-4}$$

وللقابلية المغناطيسية قيمة موجبة بالنسبة للمواد البارامغناطيسية والفيرومغناطيسية والكن قيمتها سالبة للمواد الديامغناطيسية .

تعرف أى مادة مغناطيسيا بثابت يميزها يسمى بالنفاذية المغناطيسية ، Permeavitiy (μ) واتعريف هذا الثابت نفرض حلقة من مادة مغناطيسية ملفوف حولها ملف حلقى يمر به تيار كهربى I كما فى الشكل ( ٢٣ – ٣ ) . ينشأ جزء من الفيض المغناطيسي الكلى B عن مرور التيار I فى الملف والجزء الآخر من مغنطة مادة الحلقة . أى أن :

$$B = B_0 + B_M (23 - 5)$$

ومن المعادله (5-23) نجد أن الفيض المغناطيسي  $B_0$  الناشئ عن تيار I يمر في ملف عدد لفاته n لفة في وحدة الأطوال هو :

 $B_0 = \mu_0 \ n I \tag{23 - 6}$ 

وإذا فرضنا أن الفيض المغناطيسي  $B_M$  الناشئ من مغنطة قلب الملف ، ناشئ عن التيارات الدوامية ولف الإلكترونات داخل الذرات ، يمكن اعتبار أن هذا الفيض المغناطيسي ناشئ عن تيار اعتبارى  $I_M$  يمر في الملف ويضاف تأثيره إلى تأثير التيار الأصلى  $I_M$  وعلى ذلك يمكن كتابه .

$$B_{M} = \mu_{o} \ n \ I_{M} \tag{23-7}$$

ويكون الفيض المغناطيسي الكلي هو:

$$B = \mu_0 \ n \ (I + I_M) \tag{23-8}$$

وإذا كانت مساحة مقطع الملف A يكون العزم المغناطيسي لكل لفة من السلك ، عند مرور هذا التيار الاعتبارى  $I_M$  منها هو  $I_M$  ، ويكون العزم الكلى المغناطيسي لقلب الملف هو  $I_M$  ، ويكون العزم الكلى المغناطيسي لقلب المقطع مساحة المقطع مساحة المقطع المعناطيسي لمادة الملف لوحدة الحجوم، وتسمى هذه الكمية شدة المغنطة M . الفيض المغناطيسي الكلى في قلب الملف تصبح :

$$B = \mu_0 \, n \, I + \mu_0 \, n \, I_M = \mu_0 \, (H + M)$$
 (23 - 9)

ويلاحظ أن وحدات شدة المغنطة هي أمبير / متر وتكون وحدات العزم المغناطيسي المدة أمبير .متر . .

وإذا اعتبرنا أن  $\mu$  هي النفاذية المطلقة للمادة تكون :

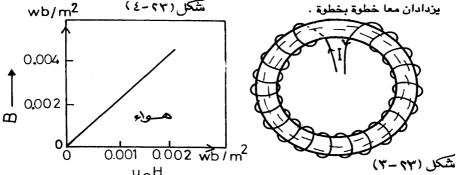
$$\mu = B/H = \mu_0 (H + M)/H$$
 (23 - 10)

$$\therefore \frac{\mu}{\mu_0} = 1 + \frac{M}{H} = 1 + \chi = \mu_r \tag{23 - 11}$$

حيث  $\mu_r$  هى النفاذية النسبية للمادة وتساوى النسبة بين نفاذية المادة  $\mu_r$  إلى نفاذية الفراغ  $\mu_0$  ويلاحظ أن النفاذية النسبية لا أبعاد لها ولكن أبعاد النفاذية المطلقة هى هنرى  $\mu_0$  متر . وفى حالة المواد الفير ومغناطيسية تكون قيمة  $\mu_r$  كبيرة جدا بحيث يمكن اعتبار

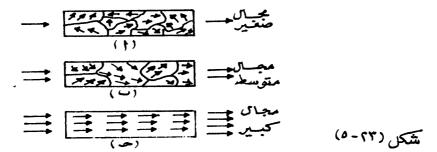
#### B - H منحنى B - H لمادة مغناطيسية :

اعتبر الملف الحلقى المبين بالشكل ( 77-7 ) نفرض أولا أن قلب الملف هواء ولا توجد أى مادة مغناطيسية بداخله يكون الفيض المغناطيسي حينئذه و  $B \cdot = \mu_0$  ويكون المعنى B مقابل H عبارة عن خط مستقيم كما مبين بالشكل (77-3) وأن كلامن B  $Wh/m^2$  يزدادان معا خطوة بخطوة .



نفرض أن الملف بداخله قلب حديدى عند مرور التيار بالملف تزداد قيمة الفيض المغناطيسي، نتيجة لمغنطة القلب الحديدى الذى يساهم عندئذ بمجال مغناطيسي أكبر بكثير جدا من المجال الذى يساهم به التيار المار في السلك

عند زيادة التيار I وبالتالى شدة المجال H زيادة تدريجية ابتداء من الصفر ، تزداد تدريجيا كثافة الفيض المغناطيسي B، حتى يتشبع القلب الحديدى مغناطيسيا بمعنى أن تكون جميع المغناطيسيات الجزيئية بداخله قد ترتبت بانتظام في اتجاه المجال المؤثر (شكل (٣٢ – ٥) ج.) ويلاحظ أن المغناطيسيات الجزيئية تحاول أخذ اتجاه المجال بقدر المستطاع في المراحل الأولى من المغنطة أ ، ب شكل ( ٣٣ – ٥ ) إلى أن يتم التشبع المغناطيسي عند المجالات الكبيرة .



وعلى ذلك يأخذ منحنى H - B الشكل المبين ( ٢٣ - ٦ ) وتظهر فيه ثلاث مراحل أو المنطقة عندما يحاول المجال صغيرا جدا ، وتكون المغنطة عندمذ انعكاسية أى أنها تزول تماما بزوال المجال المؤثر H . في عندما يزداد المجال شدة وتتحرك المغناطيسيات الجزيئية

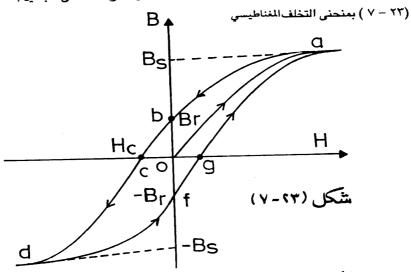
إلى سابق وضعها عند زوال H مشكل (٣٥-٦) حصل H لل سابق وضعها عند زوال H مشكل (٣٥-٦) حصل المجال المغناطيسي تلتزم جميع المغناطيسيات الجزيئية باتخاذ التجاه المجال المغناطيسي المؤثر H ، وتصل المادة المغناطيسية في قلب الملف إلى حالة التشبع والوصول إلى أكبر عزم مغناطيسي لها ، وهذا يعنى أنه مهما ازداد المجال شدة بعد ذلك يظل العزم المغناطيسي لقلب الملف ثابتا لا يتغير .

# ٢٣ / ٤ - منحني التخلف المغناطيسي لمادة فيرومغناطيسية

الجزئية إلى مواضع أخرى ثابتة ، بحيث لا تعود

إذا انقصنا تدريجيا شدة المجال H بعد الوصول إلى مرحلة التشبع المغناطيسي ، تسلك كثافة الفيض المغناطيسي B في الملف مسارا آخر ab كالمبين في الشكل V-V ) - ويحتفظ القلب المغناطيسي عند ab بقدر من المغنطة بالرغم من انعدام المجال المؤثر ab .  $B_r$  هـ بالشكل ويعرف بالمغناطيسية المتبقية ab .

remanent magnetism . ولإزالة هذه المغناطيسية المتبقية يلزم تعريض المادة لمجال مغناطيسي في عكس اتجاه المجال الأصلى قيمته  $H_C$  ، ويمثل في الشكل بالجزء  $\infty$  ويسمى بالمجال القهرى coercive field . إذا زيد التيار الكهربي في الملف في الاتجاه العكسى يصبح المجال H سالبا ، فتتحرك المغناطيسيات الجزيئية متابعة المجال ، حتى يحدث تشبع مغناطيسي في الاتجاه العكسى عند النقطة D . ويخفض التيار مرة أخرى فإننا نتبع النقط مغناطيسي في الاتجاه العكسى عند النقطة D . ويخفض التيار مرة أخرى فإننا نتبع النقط ofga ونصل إلى نقطة البداية ثانية ، وتكون المادة المغناطيسية قد مرت خلال دورة كاملة من التغيرات تعرف بدورة التمغنط magnetization cycle ويسمى المنحنسي المبين بالشكل



ويلاحظ أنه عند تغير حالة القلب الحديدى للملف خلال الدورة ، استازم فقد كمية من الطاقة بذلت في دوران المغناطيسيات الجزيئية ، لتتبع التغير في اتجاه المجال وتظهر هذه الطاقة على شكل طاقة حرارية في الحديد ، ويمكن إثبات أن الطاقة المفقودة لوحدة الحجوم W تتناسب مع مساحة دورة التخلف .

لتميين الشغل المبنول لعمل دورة تخلف لقلب حديدى للف حلقى ، نتبع نفس طريقة حساب الطاقة المختزنة في ملف يمر به تيار ، مع الأخذ في الاعتبار القوة الدافعة الكهربية المشية ، التي تنشأ عندما يتغير الفيض المغناطيسي .

إذا كان عدد لفات الملف N وطوله L والتيار المار فيه I يكون المجال المغناطيسي بداخله :  $H = \frac{NI}{L} \end{math}$ 

وإذا كان B من كثافة الفيض المغناطيسي في القلب المديدي في الملف ، A هـ مساحة مقطعة ، فإن عدد خطوط القوى التي تقطع الملف هي :

 $\Phi = N A B \tag{23 - 13}$ 

نفرض أن التيار تغير في الملف خالال فترض أن التيار تغير في الملف خالال فترض أن التيار تغير قطاع خطال القوى عال ذلك قوة دافعة كهربية حثية E ، تساوى معدل تغير قطاع خطال القوى

 $E = \frac{d\Phi}{dt} = N A \frac{dB}{dt}$  (23 - 14)

 $\mathbf{W}$  والتغلب على هذه القوة الكهربية الحثية المعاكسة للتيار ، يجب بذل شغل كهربائي  $\mathbf{W}$  معدل  $\mathbf{P}$  يساوى  $\mathbf{E}$   $\mathbf{I}$  أي أن :

 $\frac{dW}{dt} = P$  (23 - 15) بمعدل  $\frac{E}{dt}$  (23 - 15)

 $\therefore W = \int P dt = \int E I dt$   $= \int I NA dB$ (23 - 16)

وبالتعويس من المعادلة (12 - 23) نحصل على :

W = J H (A L) d B Joule (23 - 17)

لكن (AL) تساوى هجم الملف. فبقسمة المعادلة (17 - 23) على الحجم ، نحصل على الشغل المبنول لوحدة الحجوم من المادة المغناطيسية لأخذها حول دورة تخلف كاملة على

 $W = \oint H dB J/m^3$  (23 - 18)

والدائرة المرسومة على عالامة التكامل تدل على أنه أجرى على دورة تخلف كاملة ، ويعطى الطرف الأيمن من المعادلة مساحة دورة التخلف على منحنى B - H .

## ٢٣/ ٥ - البارامغناطيسية و الفيرومغناطيسية:

تتميز المواد البارامغناطيسية و الفيرومغناطيسية بأن قابليتها الغناطيسية موجبة ، وأن ذراتها تحتوى على ثنائيات قطب مغناطيسي دائمة . وفي حالتها الطبيعية تكون اتجاهات هذه الثنائيات عشوائية ، وعلى ذلك تكون محصلة المجال المغناطيسي الناشيء عنها مساويا للصغر ، وتسمى في هذه الحالة غير ممغنطة ، أما عند وضع مثل هذه المواد في مجال مغناطيسي خارجى ، فنجد أن ثنائيات القطب تترتب في اتجاه المجال وتضيف إليه شدة فوق شدته . ويشبه ترتيب ثنائيات القطب المغناطيسي في وجود مجال مغناطيسي – ترتيب ثنائيات القطب الكهربي في وجود مجال كهربي ولكن هناك اختلاف جوهري وهو أن الترتيب في الحالة الأولى يزيد من شدة المجال المغناطيسي ، بينما الترتيب في الحالة الثانية ينقص من شدة المجال الكهربي .

ويتأثر ترتيب القطب تأثرا كبيرا بدرجة الحرارة فمن المعروف أن المغنطة المتبقية في مادة مغناطيسية تزول بالتسخين . ودرجة الحرارة التي عندها تختفي تماما هذه المغنطة من المادة ، تسمى درجة حرارة كورى Curie temperature ، وعندها تستطيع طاقة التهييج الحرارى أن تجعل الترتيب الاتجاهى لثنائيات القطب المغناطيسي عشوائيا ، ونتيجة لذلك يتلاشى العزم المغناطيسي للمادة .

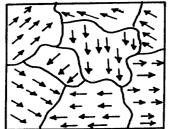
وظهور عزوم مغناطيسية كبيرة جدا في المواد الفرومغناطيسية المعفطة ، يرجع سببه إلى ترتيب العزوم المغناطيسية لثنائيات القطب الناشئ عن حركة اللف الإلكتروني ، في الذرات المتجاورة وتأخذ حركة اللف الإلكتروني اتجاها واحدا بتأثير الفعل البيني للف Spin-Spin interaction

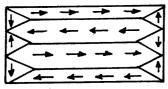
أما عن السبب في عدم ظهور عزم مغناطيسي لقطعة من مادة فرومغناطيسية غير

ممغنطة، فذلك يعود لوجود مناطق منناطيسية magnetic domains تترتب بداخل كل منها المغناطيسيات الجزيئية في اتجاه واحد ، واكن يختلف اتجاه الرص من منطقة إلى أخرى ،

كما مبين في الشكل ( ٢٣ - ٨ ) .

وقد أمكن رؤية هذه المناطق تحت الميكروسكوب، بوضع قطرة من محلول غروى معلق فيه مسحوق دقيق من الماجنتيت، وهي مادة فرومغناطيسية لونها أسود على سطح مستو للمادة المغناطيسية. تنجذب ذرات المسحوق ويزداد تركيزها على حدود المناطق المغناطيسية، التي تعمل عمل مغناطيسيات صغيرة وتظهر في الميكروسكوب صورة بها خطوط سوداء تبين حدود هذه المنطقة وتسمى أشكال بيتر Bitter Patterns.





## شکل (۲۳-۸)

#### ۲۳ / ٦- الديامغناطيسية:

توجد فئة من المواد قابليتها المغناطيسية سالبة ، وبتنافر مع الأجزاء القوية من المجال المغناطيسيإذا ما وضعت فيه . ومنشأ الديامغناطيسية هو ظهور ثنائيات قطب تأثيرية بفعل المجال المغناطيسي تعمل في اتجاه يعاكسه ، كما تنص على ذلك قاعدة لنز . أي أن عزوم تلك المغناطيسيات الجزيئية الصادثة بالتأثير تعمل على إنقاص شدة المجال المغناطيسي الضارجي . وتوجد هذه الظاهرة في ذرات جميع المواد ، ولكن لصغر تأثيرها على العزم المغناطيسي لا تظهر فعاليتها في حالة المواد البارامغناطيسية و الفيرومغناطيسية، حيث يوجد ثنائيات قطب دائمة في ذراتها .

نفرض مسارا إلكترونيا في ذرة موجودة في مجال مغناطيسي شدته B. تؤثر على الإلكترون قوة مغناطيسية B ev B ev B ev B ev B ev B ev B هو المجال الكهربي للنواة E نفرض مسارا دائريا نصف قطره E لالكترون يتحرك

حول نواة ذرة في مجال مغناطيسي عمودي على مستوى المسار . تتزن القوة الكهربية والمغناطيسية مع القوة الطاردة المركزية .

$$eE + ev B = m_e v^2 / r$$
 (23 - 19)

وباعتبار  $\omega$  السرعة الزاوية (  $v=\omega$  r ) للإلكترون في وجود المجال المغناطيسي

$$eE + evB = m_e r \omega^2$$
 (23 - 20)

عند اختفاء المجال المغناطيسي تختصر المعادلة إلى

$$e E = m_e r \omega_0^2$$
 (23 - 21)

- عيث  $\omega_{\rm o}$  هي السرعة الزاوية للإلكترون أصلا . ومن المعادلتين السابقتين

$$\therefore \frac{e \vee B}{r} = e \omega B = m_e (\omega^2 - \omega_0^2)$$
 (23 - 22)

 $^{-}$  B إذا كانت  $\Delta$   $\Delta$  هي الزيادة في السرعة الإلكترونية بإدخال المجال

$$\therefore e\omega B = m((\omega_0 + \Delta\omega)^2 - \omega_0^2) \qquad (23 - 23)$$

ويمكن تقريب هذه المعادلة باعتبار أن  $\omega$  تساوى  $\omega$  تقريبا

$$\therefore e \omega B \cong 2 m_e \omega_0 \Delta \omega \qquad (23 - 24)$$

ويسمى التغير في السرعة الزاوية الإلكترونية أو التردد الإلكتروني  $\omega$  بتردد لارمور ، نسبة إلى مكتشفة ويساوى: Larmor frequency

$$\Delta \omega = \frac{eB}{2 m_e} \tag{23 - 25}$$

وكنتيجة لتغير السرعة الإلكترونية في المجال المغناطيسي، يحدث تغير في العزم المغناطيسي المدارى للإلكترون 4 ، ومن المعادلة (25 - 23) يكون :

$$\mu = \frac{\text{evr}}{2} = \frac{\text{er}^2 \, \omega_0}{2} \tag{23 - 26}$$

$$\Delta \mu = \frac{\mathrm{er}^2}{2} \Delta \omega_0 \quad \text{as} \qquad (23 - 27)$$

ويكون التغير في العزم المغناطيسي

ويقسمة المعادلتين (26 - 23) ، (27 - 23) نحصل على التغير النسبي في العزم

المغناطيسي

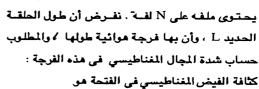
$$\Delta \mu / \mu = \frac{\Delta \omega}{\omega_0} = \frac{e B}{2 m_e \omega_0}$$
 (23 - 28)

وبالتعويض بقيم هذه الكميات حتى مع إستخدام مجالات مغناطيسية B قوية جداً نجد أن التغير النسبى في العزم المغناطيسي لا يزيد عن 0.01%.

# ٢٣ / ٧ - الدائرة المغناطيسية والمغناطيسيات الكهربية

إذا مر تيار كهربى I في ملف تخترقه حلقة من الحديد ، تنثنى خطوط القوى المغناطيسية على نفسها في مسارات مغلقة ، مكونة دائرة مغناطيسية ، الفيض المغناطيسي فيها يقابل التيار في الدوائر الكهربية والملف يقابل البطارية . شكر ٢٠-٥)

وتظهر أهمية الدوائر المغناطيسية عند تصميم المغناطيسيات الكهربية . مم الم إحمد نفرض مغناطيسا كهربيا كالمبين بالشكل ( ٢٣-٩).



$$B_{g} = \mu_{0} H_{g} \qquad (23 - 29)$$

كثافة الفيض المغناطيسي داخل حديد الحلقة هو:

$$B_{m} = \mu H_{m}$$
 (23 - 30)

حيث  $H_m = H_g$  هما القوتان المغناطيسيتان داخل الفتحة الهوائية وداخل المادة الحديدية على الترتيب .

( 7. / 77 )

بتطبيق قاعدة أمبير:

$$H_{g} i + H_{m} L = NI$$
 (23 - 31)

$$\frac{B_g \ell}{\mu_0} + \frac{B_m L}{\mu} = NI \qquad (23-32)$$

لكن بما أن مساحة مقطع الحلقة الحديد والفتحة الهوائية واحد وكذلك أيضا الفيض المغناطيسي الكلي في الدائرة المفناطيسية واحد لذلك فإن:

$$B_g = B_m \tag{23-33}$$

$$B_g \left( \frac{\ell}{\mu_0} + \frac{L}{\mu} \right) = NI \tag{23-34}$$

ویکون الفیض الفناطیسی الکلی فی فرجة الفناطیس هو: 
$$\Phi = B_g A = \frac{NI}{(23-35)}$$

## مسائل على الفصل الثالث والعشرون

- 10 متر، ويتحدان في محور واحد للف، ما 10 متر، ويتحدان في محور واحد للف، ما هو المجال المغناطيسي الذي يحدثه الإلكترون الأول على الثاني ؟
  - ٢ اشرح لماذا ينقص العزم المغناطيسي برفع درجة الحرارة ؟
    - ٣ لماذا لا تتغير الديامغناطيسية بدرجة الحرارة ؟
- ٤ مغناطيس من الحديد شده المجال بداخل مادته 0.03 تسلا . إذا كان طول المغناطيس 15 سم احسب التيار السطحى المحدث لهذه المغنطة ، باعتبار أن المغناطيس يعمل كملف حازوني طويل ؟
- ه إلكترون ذرة هيدروجين نصف قطره مساره 10 X0.53 متر ، يتحرك بسرعة 10 X0.53 متر ، يتحرك بسرعة 6 متر وضع في مجال مغناطيسي شدته 0.5 تسلا بحيث يكون المجال موازيا لمتجه كمية الحركة الزاوية المدارية . أوجد التغير في السرعة الزاوية للإلكترون ومل تزيد أم تنقص ومل شر المغير في طاقة الإلكترون ؟
- ٦ في تجربة تعيين منحنى التخلف المغناطيسي كان طول ساق الحديد 15 سم، وطول الملف الحلاوني 30سم ومساحة مقطعه 1 سم وعدد لفاته 300لفة ، وعندما مر تيار بالمف شدته 30.032مبير كان الفيض المغناطيسي الكلى داخل الملف 10 X2 ويبر ، احسب :
  - ١ كثافة الفيض المغناطيسي داخل ساق الحديد ؟
  - ٢ شدة المجال المغناطيسي في الملف الحلزوني ع
    - ٣ النفاذية المغناطيسية للحديد ؟
- حقضيب أسطواني من الحديد نصف قطره 1 سم وطوله متر ، ثنى على شكل حلقة
   مفتوحة بفرجة اتساعها 1 مم . وقد لفت الحلقة بألف لفة من سلك معزول يحمل تيارا

قدره 10 أمبير . احسب الفيض المغناطيسي بفرض أن نفاذية الحديد 1000؟

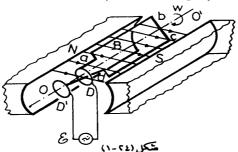
- ٨ حلقة من الحديد المطاوع قطر مقطعها 8 سم وطول محيطها 200 سم ملفوف عليها
   ١ حسب شدة التيار الذي يجب أن يمر في الملف ليحدث فيضا
  - 4- مغناطيسيا قدره 5 X 100ويبر ، علما بأن النفاذية المغناطيسية للحديد 1800 ؟
- ٩ كثافة الفيض المغناطيسي في قطعة من الحديد تكون 0.3 تسالا عندما يكون المجال المغنط لها1000مبير / متر . أوجد :
  - ١ شدة المغنطة ؟
  - ٢ النفاذية النسبية ؟
  - ٣ القابلية المناطيسية للمادة ؟
- ۱۰ حلقة من الحديد نصف قطرها 10 سم ومساحة مقطعها 5 10 X ملفوف حولها 2000لفة من سلك يحمل تيارا قدره 2 أمبير ، وكان الفيض المغناطيسي في الحديد 0.008وبر . أوجد النفاذية النسبية للحديد ؟

# الفصل الرابع والعشرون دوائر التيار المتردد

# ۲۶ / ۱-مصادر التيار المتردد

يعتبر الدينامو من أهم مصادر التيار المتردد ، وتعتمد نظريته على دوران ملف مستطيل  $a \ b \ c \ d$  عموديا على مجال مغناطيسي منتظم

ويتصل طرفا الملف بحلقتين ينطبق محورهما على محور دوران الملف ، وتتلامس معهما فرشتان 'D D تصلان الملف بالدائرة الخارجية ، ويتم تحريك الملف بين قطبى المغناطيس الثابت NS بوسيلة خارجية شكل ( ٢٤ -١ )



نفرض أن مساحة الملف A وعدد لفاته N ، وأنه في وضع يميل فيه العمود على مستوى الملف ، على اتجاه خطوط القوى المغناطيسية بزاوية قدرها  $\theta$  .

الفيض المغناطيسي الذي يقطع الملف هو  $\Phi$  حدث :

$$\Phi = N A B \cos \theta \qquad (24-1)$$

وإذا فرضنا دوران الملف بسرعة زاوية منتظمة  $\Omega$  ، تكون القوة الدافعة الكهربية الحثية المتوادة في الملف مي :

$$\varepsilon = -\frac{d\phi}{dt} = -NAB\frac{d}{dt} (\cos \theta)$$

$$\varepsilon = NAB \sin \theta \frac{d\theta}{dt} = NAB \sin \theta \omega \qquad (24-2)$$

 $\epsilon_{\rm o}$  وتكون هذه القوة أكبر ما يمكن عندما تكون  $\theta=\pi/2$  وتساوى عندئذ  $\epsilon_{\rm 0}={
m NAB}~\omega$ 

ويكرن مستوى الملف موازيا لخطوط القوى المغناطيسية ، أما عندما يكون مستوى الملف عمودياً على خطوط القوى تكون  $\theta=0$  ، ويكون  $\sin\theta=0$  وتتلاشى القوة الدافعة الحثية في تلك اللحظة .

تمثل المعادلة (24-2) معادلة منحنى جيبى sine curve ، وتعطى تغير القوة الدافعة عند أى لحظة من دوران الملف في المجال المغناطيسي على الصورة

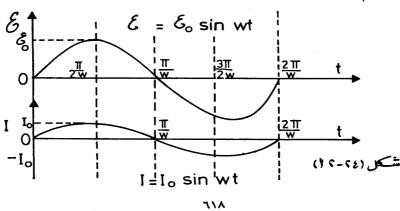
$$\mathcal{E} = \mathcal{E}_0 \sin \omega t \tag{24-4}$$

وعند توصيل هذه القوة الدافعة الكهربية في دائرة مقاومتها R يمر بها تيار 1

$$I = \frac{\mathcal{E}}{R} = \frac{\mathcal{E}_0}{R} \sin \omega t$$

 $I = I_0 \sin \omega t \tag{24-5}$ 

وتتغير قيمة التيار بين صفر ،  $I_{\rm o}$  وفقا لمادلة جيبية كالمثلة بيانيا في الشكل ( ٢٤ – ١ )



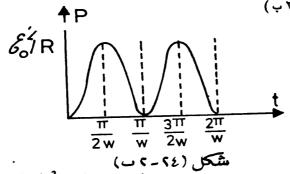
وإذا كانت T زمن الدورة الكاملة للملف حول محوره في المجال المفتاطيسي، تكون عدد الدورات الكاملة في الثانية هي : f=1/T وتعرف بالتردد ويمكن التعبير عن السرعة الزاوية  $\omega$  بالعلاقة :

$$\omega = \frac{2\pi}{T} = 2\pi f$$

يختلف هذا التيار المتردد عن التيار الثابت في أن قيمته تتغير بين  ${
m I}_0 \pm {
m o}$  وتكون القدرة الكهربية عند لحظة ما هي  ${
m P}$  حيث :

$$P = 8 I = \frac{8_0^2}{R} \sin^2 \omega t \tag{24-6}$$

وتتذبذب القدرة في الدوائر بين صفر وقيمتها العظميي R  $^2$   $^3$  ، كما مبين بالشكل ( ۲ / ۲۲ ب )



ويمكن تحديد القدرة المتوسطة كل دورة بأخذ متوسط on على مسدى دورة كاملة . وبما أن :

$$\frac{1}{T} \int_0^T \sin^2 \omega t \, dt = \frac{1}{2} \tag{24-7}$$

لذلك تكون القدرة المتوسطة هي :

$$\overline{P} = \frac{g_0^2}{2R} = \frac{g^2 r}{R} \text{ m s} = I_{r \text{ m s}}^2$$
 (24-8)

وقد وضعنا  $g_{\rm rm}^2=g_0^2=g_{\rm rm}^2$  لتأخذ معادلة القدرة الصورة المألوفة لنا في دوائر التيار المستمر . وتسمى الكمية  $I_{\rm rm}$  جذر متوسط مربع التيار وتساوى أكبر شدة للتيار اللحظى  $1_0$  مقسوما على  $1_0$  ، أي أن التيار الفعال هو :

$$I_{rms} = I_0 / \sqrt{2}$$
 (24-9)

وكذلك يكون الجهد الفعال هوجذر متوسط مربع الجهد:

$$\mathscr{E}_{\rm rms} = \mathscr{E}_0 / \sqrt{2} \tag{24-10}$$

وعندما يقال : إن جهد التيار المتردد في المنزل هو220 فواط ، يكون المقصود أن :  $\mathscr{E}_{r \, m \, s} = 220$ 

$$\mathscr{E}_0 = \sqrt{2} \ \epsilon_{\rm r \ m \ s} = \sqrt{2} \times 220 = 311 \ \rm Volt$$

مثال (۲۵ – ۱) ؛

أضيئت لمبة كهربائية قدرتها 60 واط ، بمصدر جهد قدره 120 فولط تردده 60 ذبذبة في الثانية . أوجد القيمة العظمى للتيار والقيمة الفعالة له  $I_{rms}$  ثم احسب مقاممة فتيل المصباح  $\mathfrak{p}$ 

الحل:

القيمة الفعالة للتيار هي :

$$I_{\text{r m s}} = \frac{\text{Power}}{\text{voltage}} = \frac{60}{120} = 0.5 \text{ A}$$

مقاومة الفتيل هي:

$$R = \frac{Power}{I_{r m s}^2} = \frac{60}{(0.5)^2} = 240 \Omega$$

أكبر قيمة للتيار هي:

$$I_0 = \sqrt{2} I_{rms} = 0.707 \text{ amp}.$$

مثال(۲۵-۲):

ملف عدد لفاته 25 يدور30 دورة في الثانية في مجال مغناطيسي منتظم شدته 0.85 تسلا . فإذا كانت مساحة الملف 0.06 متر مربع فأوجد آكبر قوة دافعة كهربية تظهر في الملف . وأوجد قيمة هذه القوة الدافعة ، عندما يكون مستوى الملف في وضع يميل بزاوية 30 على اتجاه المجال ؟

الحل:

$$f=30/s$$
 نحسب السرعة الزاوية  $\omega$  من التردد  $\omega=2$   $\pi$   $f=60$   $\pi$ 

 $: \mathcal{S}_0$  أكبر قوة دافعة

$$\mathcal{E}_0 = \text{NAB}\omega$$
  
= 25 × 0.06 × 0.85 × 60  $\pi$   
= 240.4 volts

: القرة الدافعة عند الرضيع  $30^{\circ}$  على اتجاه المجال  $8 = 8_0 \sin 30 = 120$  .2 volts.

## ۲ / ۲ - دوائر التيار المتردد :

تحتوى دوائر التيار عادة على مقاومة R أو مكثف C و أو ملف حث L . ففى حالة التيار المستمر لا يتأثر شدة التيار في الدوائر سوى بالمقاومة R أما في حالة التيار المتردد وهو متغير دائما في شدته واتجاهه فإن المقاومة R تغير من شدة التيار ، ويغير الحث الذاتى L للملف من معدل تغير شدة التيار L L للملف من معدل تغير شدة التيار L L في الدائرة .

نعتبر أولا قوة دافعة كهربية مترددة % تؤثر في دائرة مقاومة R . يكون شدة التيار فيها I حيث :

$$I = \frac{\mathscr{E}}{R} = \frac{\mathscr{E}_0}{R} \sin \omega t = I_0 \sin \omega t \qquad (24 - 11)$$

يتغير فرق الجهد والتيار وفقا لمنحنيات جيبية - كما في الشكل ( ٢٤ / ٢ ) - وتكون التغيرات متوافقة مع الزمن ، بمعنى أن فرق الجهد والتيار يتزايدان معا ويتناقصان معا بنفس المعدل ، أي أنهما يتفقان دائما في الطور in phase . نعتبر ثانيا حالة دائرة كهربية نتركب من ملف معامل الحث الذاتي له L ، ويتصل بمصدر للتيار المستردد كما في الشكل . ( 37 - 78 )

نفرض أن الجهد المتردد للمصدر 
$$\mathcal E$$
 . عندما يتغير التيار في الملف تتولد قوة دافعة كهربية حثية مقدارها  $-$  L .  $dI$  /  $dt$  الكهربية  $\mathcal E$  . ويتطبيق قانون كيرشوف يكون :  $\mathcal E$  - L  $\frac{dI}{dt}$  = 0

$$8-L \frac{dI}{dt} = 0$$
 (24 - 1) 
$$(24-1)$$
 وتعطى هذه المعادلة :

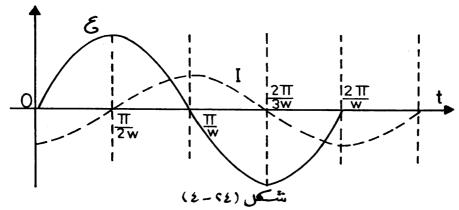
$$\frac{dI}{dt} = \frac{\mathscr{E}}{L} = \frac{\mathscr{E}_0}{L} \sin \omega t$$

(24 - 13)

وبإجراء التكامل تكون شدة التيار هي:

$$I = -\frac{\mathscr{S}_0 \cos \omega t}{\omega L} = -\left(\mathscr{S}_0 / x_L\right) \cos \omega t \qquad (24 - 14)$$

وبمقارنة المعادلة (14 - 24) بالمعادلة (11 - 24) نجد التيار في هذه الحالة يكون متأخرا في الطور عن القوة الدافعة الكهربية بمقدار  $\pi/2$  ، كما في الشكل ( 75-3 ) ، كما أن الكمية  $x_L = \omega L$  ، تعمل عمل مما المقايمة R في مقايمة مرور التيار المتردد ويحدثها هي الأيم .



، f وواضع أن المانعة الحثية ، وتساوى  $2\,\pi\,f\,L$  ، تتناسب طرديا مع تردد المصدر ومعامل الحث الذاتي للملف L . وتكون القدرة اللحظية في الملف هي :

 $\Gamma$   $P = \mathcal{E}I = -\frac{1}{\omega L} \mathcal{E}_0^2 \cos \omega t \sin \omega t$  (24 - 15)

وتكون القدرة المتوسطة مساوية للصفر

وسري الحالة الثالثة التي يتصل فيها مصدر الجهد المتردد بمكثف سعته C كما في الشكل ( ٢٤ - ٥ ) .

Q.C. 8 = Q/C : فرق الجهد على لوحى المكثف يعطى بالمعادلة :  $\vec{w}$  فرق الجهد على لوحى المكثف يعطى بالمعادلة :  $\vec{w}$ 

ديث Q مى الشحنة على اللوحين . هذا الجهد متغير وكذلك تكون الشحنة  ${\bf Q}$  . أي أز

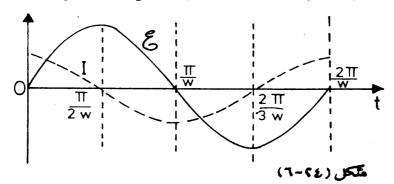
$$Q = C \mathcal{S} = C \mathcal{S}_0 \sin \omega t \qquad (24 - 16)$$

ويكون التيار I في الدائرة هو:

$$I = \frac{dQ}{dt} = \omega c \mathscr{E}_0 \cos \omega t \qquad (24 - 17)$$

ويلاحظ هنا أيضا أن التيار لا يساير فرق الجهد خطوة بخطوة ، فبينما يكون التيارعند قيمته العظمى عند t=0 ، لا يصل فرق الجهد إلى قيمته العظمى إلا متأخرا بمقدار  $\pi/2$  ويقال حيننذ : إن الجهد متخلف في الطور عن التيار بمقدار  $\pi/2$  . ويبين

الشكل ( ٢٤ - ٦ ) تغير الجهد والتيار بالنسبة للزمن في الدائرة السعوية .



يمكن وضع المعادلة (17 - 24) على صورة قانون أوم بالشكل الأتى :

$$I = \frac{S_0 \cos \omega t}{X_c}$$

$$X_c = \frac{1}{\omega C}$$

وتسمى  $X_c$  بالمانعة السعوية capacitive reactance ، وتعمل عمل المقاومة في دوائر التيار المستمر ووحداتها هي الأوم ، وتتوقف أيضنا على تردد المصدر  $\omega$ وسعة المكتف C .

وتكون معدل الطاقة الكهربية في الثانية وهي القدرة اللحظية هي :

$$P = \mathcal{E}I = \omega C \mathcal{E}^2 \cos \omega t \sin \omega t \qquad (24 - 18)$$

ولكن متوسط القدرة في الدائرة تساوى صفراً ، إذ أن المصدر يبذل شغلا كهربيا على المكثف خلال نصف دورة ، بينما يحدث العكس ويبذل المكثف شغلا كهربيا على المصدر خلال نصف الدورة الأخرى ، وتكون النتيجة أن متوسط القدرة على مدى دورة كاملة يساوى صفرا . وهذا صحيح فقط في حالة المكثف المثالي الذي لا يبدد أي جزء من طاقته .

#### ٣/٢٤ دائرة الحث والسعة (LC):

عند توصيل مكثف مشحون بملف حد نجد أن الشحنات على المكثف لا تتعادل في لحظة التوصيل ، ولكن يحدث عند بدء التفريغ أن يمر في الملف تيار كهربي يتجه من اللوح الموجب المكثف إلى اللوح السالب . وينشأ عن هذا التيار جهد حثى يبعث تيارا يعاكس اتجاه التيار الأصلى كما تنص عليه قاعدة لنز . هذا التيار الحثى يعمل على شحن المكثف الا تبقى تلك في عكس اتجاه الشحن الابتدائى . ولكن نظرا لوجود الملف متصلا بالمكثف لا تبقى تلك الشحنة التي نتجت بالتأثير ، ولكنها تفرغ داخل الملف محدثة تيارا يحدث هو الآخر تياراً حثياً في عكس اتجاهه ، ليشحن المكثف مرة أخرى وهكذا تتذبذب الاسحنة بين لوحى المكثف.

ويمكن تمثيل هذا الوضع ميكانيكا بسلك زنبرك معلق في نهايته ثقل عدد جذب الثقل إلى أسفل ثم تركه حرا ، تستمر المجموعة في التذبذب حول موضع الاتزان في حركة توافقية بسيطة (انظرائشكل V = V) – طالما لا توجد مقاومة للحركة تعمل على تبديد الطاقة في المجموعة .

شکل (۷-۲٤)

 $L \frac{dI}{dt} + \frac{Q}{C} = 0$ 

تناظر إزاحة الحركة في النموذج الميكانيكي للشحنة في الدائرة الكهربية. رنبرك وباستخدام قانون كيرشوف نجد أن القوة الدافعة الكهربية الحثية في الدائرة هي ألد للمربية الحثية في الدائرة هي ألد للمربية الحثية في الدائرة هي ألد للمربية الحثية تشحن المكثف

بفرق جهد قدره Q/C أي أن :

(24 - 19)

(24 - 19) اذلك تصبح المعادلة (19 - 24) I = dQ / dt

$$L \frac{d^2Q}{dt^2} + \frac{Q}{C} = 0 {(24 - 20)}$$

وهذه معادلة حركة توافقية بسيطة المتغير فيها هو الشحنة

$$\frac{\mathrm{d}^2 Q}{\mathrm{d}t^2} = -\omega^2 Q \tag{24-21}$$

- حيث  $\omega = \sqrt{1/LC}$  عيد أي لحظة عند أي لحظة عند أي لحظة  $Q = Q_0 \cos \omega t$ (24 - 22)

وقد اختيرت هنا دالة جيب التمام ، لتوافق الحالة الابتدائيــة وهي عــند بدء الزمــن  $Q = Q_0$  كانت الشحنة على الكثف t = 0

نحصل على شدة التيار في الدائرة بمفاضلة المعادلة (22 - 24) بالنسبة للزمن:

$$I = \frac{dQ}{dt} = \omega Q_0 \sin \omega t \qquad (24 - 23)$$

 $2~\pi~{
m f}$  وهذا يدل على أن كلا من الشحنة والتيار يتغيران دوريا بتردد  $\, \omega \,$  ، يساوى ويسمى f بتردد الرنين للدائرة التي يطلق عليها دائرة الرنين .

وبعطى التردد f بالمعادلة:

$$f = \frac{\omega}{2\pi} = \frac{1}{2\pi\sqrt{LC}} Hz \qquad (24-24)$$

يمكن حساب الطاقة الكلية U الداخلية في الدائرة من المعادلة :

$$U = \frac{1}{2} Q^2/C + \frac{1}{2} LI^2$$

$$U = \frac{1}{2} \frac{Q^2}{C} + \frac{1}{2} L \frac{d^2Q}{dt^2}$$
(24 - 25)

وبمفاضلة المعادلة (25 - 24) نجد أن:

$$\frac{dU}{dt} = \frac{Q}{C} \frac{dQ}{dt} + L \frac{dQ}{dt} \frac{d^2Q}{dt^2}$$

$$\frac{dU}{dt} = \frac{dQ}{dt} \left( \frac{Q}{C} + L \frac{d^2Q}{dt^2} \right) = 0$$
(24 - 26)

أى أن الطاقة الداخلية U في المجموعة تظل ثابتة دائما لا تتغير ، وهذا هو قانون

بقاء الطاقة ، وكما في حالة الحركة الميكانيكية للسلك الزنبرك والثقل غإن طاقة الوضع + طاقة الحركة تساوى مقداراً ثابتاً . وتمثل طاقة الموضع  $\frac{1}{2}$   $Q^2/C$  وتمثل طاقة الحركة  $\frac{1}{2}$  L  $I^2$  في الدوائر الكهربية .

ر RLC ) المحت والسعة والمقاومة مجتمعة ( RLC ) بين الشكل ( 1 ٨ - ٢٤ ) دائرة عامة للتيار المتردد ، عين الشكل ( 1 ٨ - ٢٤ ) دائرة عامة للتيار المتردد ، عيث يوجد ملف حث L ومكثف C مقاومة R تتصل جميعها على التوالى مع مصدر للتيار المتردد الحيث :

I = Io sin ωt (24 - 27)

نعتبر الأن فرق الجهد على كل جزء من أجزاء هذه (Wt+\$) الجهد على كل جزء من أجزاء هذه (wt+\$) الدائرة ، ويكون مجموعها هو نفسه جهد المصدر % ، شكل (٢٤ - ١٨)

وسنتبع قاعدة الإشارة التي تجعل الجهد موجبا ، عندما يسبب فرق الجهد على أي عنصر من الدائرة مرور تيار موجب فيه .

ا عند الحثى على طرقى الملف المناء الحظة ما هو :  ${f L}$ 

$$V_L = L \frac{dI}{dt} = \omega L I_o \cos \omega t \qquad (24 - 28)$$

فرق الجهد اللمظى بين لومى المكثف C مو  $V_{C}=Q/C$  ميث  $V_{C}=Q/C$  ، وليا I=dQ/dt

$$Q = \int I dt = \int I_0 \sin \omega t dt = -\frac{I_0}{\omega} \cos \omega t \qquad (24 - 29)$$

وعلى ذلك يكون فرق الجهد على المكثف هو :

$$V_{\rm C} = -\frac{I_0}{\omega C} \cos \omega t \qquad (24 - 30)$$

فرق الجهد اللحظى على المقاومة R يعطى من قانون أوم حيث:

$$V_R = IR = R I_0 \sin \omega t \qquad (24 - 31)$$

وبإضافة فرق الجهد على عناصر الدائرة ، ومساواة المجموع بجهد المصدر & يكون :

$$\delta = V_L + V_C + V_R$$

$$\delta = {}_{0} \left( (\omega L - \frac{1}{\omega c}) \cos \omega t + R \sin \omega t \right)$$
(24 - 32)

ولاختصار هذه المعادلة رياضيا نعرف الزاوية φ بحيث يكون:

$$\tan \phi = \frac{\sin \phi}{\cos \phi} = \frac{(\omega L - 1/\omega c)}{R}$$
 (24 - 33)

وبذلك تصير المعادلة (22 - 24)

$$\mathcal{E} = I_0 (R \tan \phi \cos \omega t + R \sin \omega t)$$

$$= \frac{I_0 R}{\cos \phi} (\sin \phi \cos \omega t + \cos \phi \sin \omega t)$$

$$\mathcal{E} = \frac{I_0 R}{\cos \phi} \sin (\omega t + \phi)$$
(24 - 34)

واتعيين قيمة φ cos باستخدام المعادله (24 - 33)

نرسم بيانيا مثلث متجهات قائم الزاوية ، تمثل فيه قاعد

(wL-1/wc) وعلى ذلك يكون وتر المثلث كما في الشكل  $\frac{1}{\omega c}$  ( $\omega L - \frac{1}{\omega c}$  ) وعلى ذلك يكون وتر المثلث كما في الشكل  $Z = \sqrt{R^2 + \left(\omega L - \frac{1}{\omega c}\right)^2}$  (24 - 35)

$$\cos \phi = \frac{R}{\sqrt{R^2 + \left(\omega L - \frac{1}{\omega c}\right)^2}}$$
 (24 - 36)

$$\mathcal{E} = I_0 Z \sin (\omega t + \phi)$$

$$\mathcal{E} = \mathcal{E}_0 \sin (\omega t + \phi)$$
(24 - 37)

حيث  $Z=\mathscr{E}_0/I_0$  وتسمى  $Z=\mathscr{E}_0/I_0$  فى دائرة التيار المتردد ، كما تسمى الزاوية  $\phi$  بزاوية الطور phase angle بين الجهد والتيار ، وتكون زاوية الطور  $\phi$  موجبة إذا كانت الكمية  $(\omega L-1/\omega c)$  موجبة وعندئذ يقال إن التيار متخلف Lags behind وراء الجهد ، بينما إذا كانت  $\phi$  سالبة يقال إن التيار يقود leads الجهد .

## ٢٤/٥-فقد الطاقة في دائرة (RLC):

يعطى قانون جول معدل الطاقة المتبددة في الدائرة على الصورة:

$$P = 8I = \frac{8_0^2}{Z} \sin(\omega t + \phi) \sin \omega t$$
 (24 - 38) وذلك باستخدام معادلتى التيار (24 - 27) والجهد (24 - 38) وباستخدام مفكوك دالة الجيب نجد أن الطاقة اللحظية المبددة هي:

$$P = \frac{g_0^2}{Z} (\sin^2 \omega t \cos \phi + \cos \omega t \sin \omega t \sin \phi)$$
 (24 - 39)

وبإجراء أخذ المتوسط على دورة كاملة التيار نجد أن المتوسط الزمنى المقدار  $\sin^2\omega t$  ،  $\sin^2\omega t$ 

$$\frac{1}{T} \int_0^T \sin^2 \omega t \, dt = \frac{1}{2}$$

كما أن المتوسط الزمني للمقدار cos ot sin ot يساوى صفرا ، أي أن :

$$\frac{1}{T} \int_0^T \cos \omega t \, \sin^2 \omega t \, dt = 0$$
 (24 - 40)

وعلى ذلك يكون متوسط معدل فقد الطاقة في الدائرة هو:

$$\overline{p} = \frac{\mathscr{S}_0^2}{2Z} \cos \phi$$

$$= \frac{\mathscr{S}_{r m s}^2}{Z} \cos \phi = I_{r m s} \mathscr{S}_{r m s} \cos \phi \qquad (24 - 41)$$

حيث  $I_{\rm r\,m\,s}=I_0/\sqrt{2};~g_{\rm r\,m\,s}=g_0/\sqrt{2}$  مما فرق الجهد وشدة التيار الفعالين في الدائرة على الترتيب .

ونظراً لأن القدرة المفقودة  $\overline{P}$  في دائرة التيار المتردد أقل عادة من القدرة المفقودة في دائرة تيار مستمر لها نفس الجهد والتيار ، لذلك تسمى  $\phi$  cos بمعامل القدرة . Power factor

### مثال (۲۶ - ۳) :

وصل مكثف سعته 1 ميكروفاراد في دائرة بها تيار متردد  $10^3$  x 2 أمبير . فإذا كان التردد 1000 مرتز فأوجد فرق الجهد على المكثف ؟

### الحل:

$$(X_C=1/\omega c)$$
 تساوی reactance مفاعی آناک نف reactance مفاعی  $X_C=\frac{1}{2\,\pi\,f\,c}=\frac{1}{2\,\pi\times1000\times10^{-6}}\cong159\,\Omega$   $V=I\,X_C=0.32$  volts

### مثال (۲۶ - ٤) :

ملف حث مقارمته 50 أوم معامل حثه 2 هنرى ، يتصل بمقاومة 450 أوم ومصدر جهد متردد 220 فواط تردده 50 هرتز . أوجد شدة التيار بالملف  $^\circ$ 

#### الحل:

 $\mathbf{X}_{\mathrm{L}}$  مقاعلة الملف

$$X_{L}=\omega L=2\pi\,\mathrm{f}\,L=628\,\Omega$$
  $R=50+450=500$  المقالمة الكلية بالدائرة  $Z=\left(X_{L}^{2}+R^{2}\right)^{\frac{1}{2}}$  impedence  $Z$  = 803 ohm  $I=\frac{V}{Z}=\frac{220}{803}=0.27\,\mathrm{A}$ 

#### مثال (۲۶-٥):

دائرة LRC تتصل بمصد جهد 50 فواحط تحرده 600 هرتعن . إذا كان

 $L = 4 m H \; ; \; C = 10 \, \mu F \; , \quad R = 20 \, \Omega \label{eq:L}$ 

فأنجد التيار في الدائرة وفرق الجهد على كل عنصر من عناصر الدائرة ؟ ثم أوجد عامل القدرة .

### الحل:

$$Z = \sqrt{(R)^2 + \left(\omega L - \frac{1}{\omega c}\right)^2}$$

$$R = 20$$

$$\omega L = 2\pi f L = 15.1 \Omega$$

$$1/\omega c = 1/2\pi f c = 26.5 \Omega$$

$$Z = \sqrt{(20)^2 - (15.1 - 26.5)^2} = 23 \Omega$$

$$I = \frac{V}{Z} = \frac{50}{23} 2.17 A$$

شــدة التـــيار I :

$$V_R = IR = 43.4 \text{ V}$$

فرق الجهد عبر المقالمة R

$$V_L = I \omega L = 2.17 \times 15.1 = 32.8 \text{ V}$$

فرق الجهد عبر المحاثة L

 $V_{C} = I/\omega c = 2.17 \times 26.5 = 57.5 \ V$  C فرق الجهد عبر المكثف tan  $\phi$  معامل القدرة  $\phi$  cos  $\phi$  ويستنتج من معرفة معامل القدرة  $\phi$ 

$$\tan \phi = \frac{\left(\omega l - \frac{1}{\omega c}\right)}{R} = \frac{15.1 - 26.5}{20} = -\frac{11.4}{20}$$

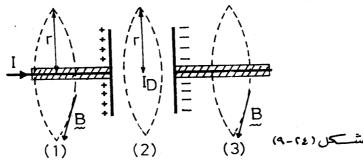
وبما أن زاوية الطور φ سالبة ، يتخلف الجسهد وراء التيار

# ٢ / ٧ - تيار الإزاحة و الأمواج الكهرمغناطيسية :

وضع ماكسويل عام ١٨٧٦ أساس نظريته الكهرمغناطيسية ، مستندا إلى فكرة عن كيفية مرور التيار المتردد بين لوحى مكثف في دوائر التيار المتردد . فمن المعروف أن تيارا كهربيا يمر في سلك يحدث حوله مجالامغناطيسيا يعطى بالمعادلة :

$$\oint B d\vec{\ell} = \mu_0 I \qquad (24 - 42)$$

حيث I هي شدة التيار الذي يخترق مساحة الحلقة المرسومة حوله ( قاعدة أمبير ) .



وإذا اعتبرنا جزء الدائرة الذي يحتوى على المكثف كما في الشكل (  $\Upsilon$  >  $\Upsilon$  ) ورسمنا ثلاث حلقات: اثنين حول السلك الذي يمرر تيار الشحن للمكثف والحلقة الثالثة بين لوحى المكثف وإذا ما طبقنا قاعدة أمبير على الحلقتين ( \ ) ، ( \ ) نجد أن المجال المغناطيسي B يعطى بالمعادلة:

$$B = \frac{\mu_0 I}{2 \pi r}$$
 (24 - 43)

حيث ت نصف قطر الحلقة ، ويكون اتجاهه كما مبين بالشكل . ولكن عند تطبيق قاعدة أمبير على الحلقة رقم ( ٢ ) التى تحيط بالفراغ بين لوحى المكثف ، فإننا لا نجد أى تيار أو شحنات تمر بين اللوحين ، وعلى ذلك يكون تطبيق قاعدة أمبير غير ممكن فسى هسذا المكان . ومن هنا جاءت الفكرة لماكسويل بوجوب وجود تيار أسماه تيار الإزاحة displacement current بين لوحى المكثف له نفس تأثير التيار الكهربي المعتاد في مصاحبته لمجالات مغناطيسية .

وإن تيار الإزاحة  $I_D$  يساوى المعدل الزمنى لتغير الفيض الكهربائى الناشئ . بين اللوحين كنتيجة لعملية شحن المكثف .

$$I_D = \mathbb{E}_0 \frac{d\psi}{dt}$$
 (24 - 44)

وقد أثبتنا باستخدام قانون جاوس أن شدة المجال الكهربي بالقرب من سطح مشحون

المعادلة (25 - 16) هي :

$$E = \frac{\sigma}{\mathfrak{S}_0} \eqno(24 - 45)$$
 حيث  $\sigma$  هي كثافة الشحنة على السطح . وإذا كانت الشحنة الكلية  $Q$  على مساحة لوح

حيث  $\sigma$  هى كثافة الشحنة على السطح . وإذا كانت الشحنة الكلية Q على مسّاحة لوح الكثف A تكون الشحنة على السطح هى Q = 0

ويخرج من هذه الشحنة فيض كهربى يساوى  $\mathfrak{S}_0$  ، ويكون معدل تغير الفيض هو معدل تغير الشحنة على المكثف ، وهذه الأخيرة تساوى شدة التيار  $I_{\rm D}$  ، أي أن :

$$\mathfrak{E}_0 \quad \frac{\mathrm{d}\Psi}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}Q}{\mathrm{d}t} = I_D \tag{24-46}$$

ويدل هذا على أن شدة التيار في السلك ومعدل التغير في الفيض الكهربي هما وجهان لنفس العملة . فبالنسبة للحلقتين (١) ، (٣) حيث يوجد تيار حقيقي I في السلك المار داخل الحلقة يكون :

$$\oint B d\ell = \mu_0 I$$

أما بالنسبة للحلقة (٢) يمكن كتابة قانون أمبير على الصورة : 
$$\oint \;\; \mathbf{B} \;\; \mathrm{d} \epsilon = \; \mu_0 \quad \mathbf{I}_\mathrm{D}$$

وعلى ذلك عمم ماكسويل قانون أمبير ليأخذ الصورة المعدلة:

$$\oint B d = \mu_0 (I + I_D)$$
(24 - 47)

ويجب مسلاحظة أن تيار الإزاحة ليس تيارا حقيقيا ، ولكنه يحدث نفس التأثير النفناطيسي للتيار المعتاد . وتسمى المعادلة (47 - 24) بقانون ماكسويل / أمبير .

#### مثال (۲۶ - ۲) :

يتصل مكثف بدائرة تيار متردد . أوجد شدة المجال المغناطيسي داخل وخارج المكثف اعتبر لوح المكثف دائريا نصف قطرها R ؟

الحل: بين الرحى المكتف يكون المجال الكهربي E منتظما.

اعتبر دائرة نصف قطرها r < R

 $\pi~{
m r}^2~{
m E}$  الفيض الكهربي الذي يقطع الدائرة يساوى  $\pi~{
m r}^2~({
m dE}~/{
m dt})$  معدل تغير الفيض الكهربي هو : . . . . . . . . من قانون ماكسويل / أمبير :

$$\oint$$
 B dt =  $\mu_0$   $\mathfrak{S}_0$  π r<sup>2</sup> (dE/dt) (24 - 48)   
  $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}$   $\stackrel{*}{}_{}^{}}$   $\stackrel{*}{}^{}}$ 

$$\oint B dt = 2 \pi r B \qquad (24-49)$$

حيث B هن شدة المجال المغناطيسي المساهب لتسيار الإزاهة B من معادلتسي (24 - 49)، (24 - 48) نحصل على :  $2 \pi r B = \mu_0 \ \mathfrak{S}_0 \ \pi r^2 \ (dE/dt)$ 

$$B = \frac{\mu_0 E_0}{2} r (dE/dt)$$
 :

$$B = \frac{\mu_0 \ \mathbb{E}_0}{2} \ r \ (dE/dt)$$
 (24 - 50)

$$\mathcal{S} = \mathcal{S}_0 \sin \omega t$$
 : نکــن :

$$B = \frac{\mu_0 \mathbb{E}_0}{2} r \omega \mathscr{E}_0 \cos \omega t \qquad (24 - 51)$$

وعند اعتبار المجال المغناطيسي خارج لوحى المكثف ، نعتبر دائرة نصف قطرها  $m R^2$  m 8 الفيض الكهربي المار في هذه الدائرة يساوي m 8 m 7 ويلاحظ أن المجال الكهربي خارج لوحي المكثف يساوي صفرا .

بتطبيق قانون ماكسويل / أمبير نحصل على شدة المجال خارج المكثف.

$$B = \frac{\mu_0 \ \mathbb{E}_0}{2} \quad \frac{R^2}{r} \quad \frac{d\mathscr{S}}{dt}$$

$$\therefore B = \frac{\mu_0 \ \mathbb{E}_0}{2} \quad \frac{R^2}{r} \quad \omega \, \mathscr{S}_0 \cos \omega t \qquad (24 - 52)$$

ويلاحظ أن المجال المغناطيسي خارج المكثف يتناسب عكسيا مع بعد النقطة عن مركز المكثف ، وهو في ذلك يشبه المجال المغناطيسي لسلك طويل يمر به تيار .

### ٧/٢٤ - قوانين ماكسويل

يمكننا الآن تلخيص القوانين الأساسية التي تحكم المجالات الكهربية والمغناطيسية في أربعة قوانين تعرف باسم ماكسويل وهي:

١ - قانون كواوم في الكهربية مكتوبا على الصورة التي أوجدها جاوس

$$\oint E dS = \frac{Q}{E_0}$$
 (24 - 53)

حيث Q هى الشحنة الموجودة داخل سطح جاوس ، وينص القانون على أن الفيض الكهربي الذي يقطع سطحاً مغلقاً يساوى الشحنة الكهربية داخله .

#### ٢ \_ قانون جاوس للمغناطيسية وهو صورة لقانون جاوس في الكهربية :

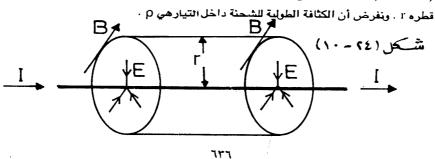
$$E \ d\ell = -\frac{d\varphi}{dt} \eqno(24-55)$$
 egion also it is likely likely likely and it is likely likely likely and it is likely 
٤ - قانون ماكسويل / أمبير

$$\oint B d \iota = \mu_0 (I + I_D)$$
 (24 - 56)

حيث تيار الإزاحة  $I_D$  هو  $I_D$  هو معدل تغير الفيض الكهربى . منشأ الأمواج الكهرمغناطيسية :

وجدنا سابقا أن حركة الشحنات الكهربية يصاحبها مجال مغناطيسي ، ومن الطبيعى أن يصاحب حركة الشحنات مجال كهربى وعلى ذلك يمكن اعتبار أن حركة المجال الكهربى يصاحبها مجال مغناطيسي .

نفرض أن تيارا I من شحنات موجبة تتحرك في خط مستقيم كما في الشكل ( ٢٤ - ١٠ ) ، ونعتبر سطح جاوس أسطواني الشكل يحيط باتجاه التيار طوله / ونصف



الفيض الكهربي الذي يقطع سطح جاوس ، والذي ينشأ عن حركة الشحنات يساوي الفيض الكهربي الذي يقطع سطح جاوس دلك الفيض ( Q/  $C_0$   $C_0$  ) .

لكن الشحنة على طول / من المسار هي / ρ لذلك يكون

 $2\pi i'E = \rho \iota/\mathfrak{S}_0$ 

$$E = \frac{\rho}{2 \pi \, \varepsilon_0 \, r} \tag{24 - 57}$$

 $I=r\ v:$  لكن شدة التيار I هي الشحنة المارة في مقطع المسار في الثانية . أي أن v: V حيث v: V مسرعة الشحنات .

$$E = \frac{I}{2\pi \, \mathfrak{E}_0 \, \Gamma \, V} \tag{24 - 58}$$

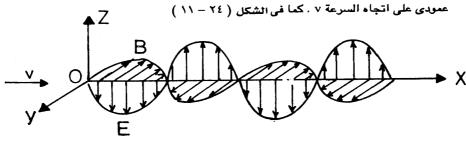
ومن قانون أمبير: المجال المغناطيسي الناشئ عن حركة الشحنات ومرور التيار I هو:

$$B = \mu_0 I / 2\pi r$$
 (24 - 59)

من المعادلتين السابقتين نحصل على :

$$E = \frac{B}{\varepsilon_0 \,\mu_0 \,\nu} \tag{24-60}$$

ويجب ملاحظة أن المجالين الكهربي و المغناطيسي متعامدان على بعضهما وكلاهما



شکل (۱۱-۱٤)

وبالعودة إلى قوة لورنتز وتأثير مجالين متعامدين E , B على حركة شحنة بحيث تتحرك في اتجاه عمودي على كل منهما نجد من المعادلة (21-21)

إن الشرط اللازم لكي تتعامد v, E, B هو:

$$v = E / B$$
 (24 - 61)

- 24) ومن معادلتی (60 - 24) ، (24 - 24) نجد أن :

$$v^2 = \frac{1}{\mu_0 \, \mathfrak{E}_0} \tag{24-62}$$

حيث v في هذه الحالة هي سرعة الأمواج الكهرمغناطيسية .

وبالتعويض بدلا من  $^{-1}$  4  $\pi \times 10^{-1}$  ومن  $^{-1}$  6  $\mu_0 = 4$  في معادلة  $\mu_0 = 4$  من بدلا من  $\mu_0 = 3 \times 10^8$  m/s : نجد أن سرعة الموجات الكهرمغناطيسية شياوى:  $\mu_0 = 3 \times 10^8$  نجد أن سرعة الموء في الفراغ والتي نرمز لها عادة بالرمز c أن أن :

$$c = \frac{1}{\sqrt{\mu_0 \, \xi_0}} \tag{24 - 63}$$

## مسائل على الفصل الرابع والعشرين

- احسب معامل الحث لملف حلزونى طوله 50 سم ، ونصف قطره 5 سم وعدد لفاته 500
   والنفاذية النسبية للوسط الملفوف عليه هى 1000 ؟
  - $_{\rm rm~s}$  مكثف سعته 2.5 ميكروفاراد يتصل على التوالى بمقارمة 300أوم ، و مصدر جهد قوته الدافعة الفعالة (  $_{\rm rm~s}$  = 50 V ) تساوى 50 فولط بتردد 2/1000 هرتز . أوجد شدة التيار في المكثف و
  - ملف حازونی حلقی عدد لفاته 50 لفة ومساحة مقطعه 0.001متر ، ومتوسط طول محیطه 60 سم ملفوف علی قلب حدیدی نفاذیته 2000 لف حوله ملف ثانوی یحتوی 400 لفة . أوجد :
    - أ معامل الحث التبادلي بين الملفين ؟
  - ب القوة الدافعة الحثية المتوادة في الملف الثانوي إذا وصل الملف الابتدائي بمصدر جهد متردد 40 فواط ع
  - ٤ وصل ملف حث 2.5 هنرى ومكثف 2.5 ميكروفاراد ومقاومة 10 أوم على التوالى ،
     عبر مصيدر جهد 100 فواط متردد 60 هرتز ، أوجد مقدار التيار المسحوب مين
     المصدر ، وما هي القدرة المتبددة في الدائرة ؟ وما مقدار معامل القدرة ؟
  - ملف حلزونى طويل به 10 لفات فى كل سنتيمتر ، ويحمل تيارا تردده 50 هرتز وشدته الفعالة (r m s) أمبير . يوجد فى مركز الملف ملف آخر ومتمحور معه به عدد
     قات وقطره 1 سم . أوجد الجهد الحثى الفعال (r m s) فى الملف الداخلى ؟
  - ، 9 میکروفاراد بمصدر جهد متردد  $\theta$  ، 9 میکروفاراد بمصدر جهد متردد  $\theta$  ،  $\theta$  وفیها  $\theta$  بالفولط  $\theta$  :  $\theta$  بالفولط  $\theta$  :  $\theta$  :
    - أ تغير الشحنة على كل مكثف مع الزمن ؟
    - ب متى تكون الشحنة عليها أكبر ما يمكن ومتى تكون أقل ما يمكن ؟

- ج أوجد أكبر طاقة بالمكثفين وكذلك المتوسط الزمنى لهذه الطاقة ؟
- ٧ مصدر جهاز فعال (r m s) قدره 120فولط تردده 60 هرتز ، يتصل بمكثف 10 ميكروفاراد . أوجد مقدار التيار في الدائرة ؟
- $\lambda = 120$  منسرى بمقارمة 36 أرم عبر مصدر جهسد 120 فواط وتردده (  $\pi$  / 180 ) مرتز . فما مقدار التيار الذي يسحب من المصدر ؟
- ٩ احسب الممانعة الحثية لملف عند تردد 1000 هرتز ، إذا علم أن الملف يحتوى على
   5000 لفة وطوله 5 سم ومتوسط قطره 2 سم ؟
- ١٠ وصل مصدر لجهد متردد قيمته الفعالة (rms) 110 فولط على طرفى مكثف سعته
   ٥٠٠٥ ميكروفاراد . فإذا كان تردد المصدر 50 هرتز فماذا يكون التيار ؟ كرر
   الحساب عندما يكون تسردد المصدر 5000 هرتز ؟
- ۱۱ دائرة RLC فيها المقاومة 10 أوم والحث 5 هنرى والسعة 2.5 ميكروفاراد . وصلت بجهد متردد 100 فولط تردده 200 $\chi$  هرتز . أوجد : أ التيار المار في الدائرة  $\chi$  ب القدرة المتبددة  $\chi$  ج عاميل القيدرة  $\chi$ 
  - ١٢ احسب الممانعة السعوية للمكثفات الآتية عند الترددات المذكورة :
- أ 2ميكروفاراد عند 1000 مرتزې
   ب 2ميكروفاراد عند 100 مرتزې
   ب 0.00ميكروفاراد عند 50 مرتزې
- ١٣ يسحب ملف حث تيارا قدره 0.6 أمبير عندما يتصل ببطارية 12 فواط ، بينما يسحب 3 أمبير عندما يتصل بمصدر جهد متردد120فواط ، 60 هرتز . أوجد القدرة المسحوبة من المصدر المتردد ؟ثم أوجد معامل الحث الذاتى للملف ؟
- ١٤ مصدر لجهد متردد قيمته الفعالة 10 فولط ، وصل بالتبادل على طرفى مقاومة أومية مجهولة القيمة ، فمر بها تيار 10 أمبير ثم وصل على طرفى ملف حثى مجهول القيمة ، فمر به تيار 4 أمبير ثم وصل على طرفى مكثف مجهول السعة فمر تسيار 50 أمبير قارن بين المقاومة والممانعة لكل من الملف والمكثف . وإذا كان تردد المصدر 50

هرتز فأوجد قيمة معامل الحث الذاتي للملف وسعة المكثف ؟

٥١ – جهاز راديو يحتوى على دائرة LC ، ترددها الطبيعي يمكن ضبطه لاستقبال أمواج لا سلكية ، وذلك عن طريق تغيير سعة المكثف C . فإذا كان معامل الحث الذاتي للملف 15 ميكروهنرى . فأرجد مدى التغير في سعة المكثف لتغطية أمواج لا سلكية في المدى من530كيلو هرتز إلى600كيلو هرتز ؟

 $C = 2.2 \times 10^{-6} \, \text{ F}$ , احسب التردد الرنيني لدائرة LC فيها - 17

 $L = 8 \times 10^{-2} H$ 

 $L = 0.5 \text{ H} \; ; \; C = 2 \times 10^{-5} \text{ F}$  فيها LRC دائرة LRC دائرة

24 عند زمن t=0 يكون المكثف مشحونا بتوصيل جهد قدره t=24 فولط عبر لوحيه

أوجد الطاقة الابتدائية في الدائرة ؟ ب - ما نسبة الفقد في الطاقة كل دورة ؟
 ج - ما الزمن اللازم لكي تنقص قيمة الطاقة في الدائرة إلى نصف قيمتها
 الابتدائية ؟

ربائرة LR فيها  $^4$  H نتصل بمصدر جهد  $^4$  R = 1.2  $^4$  C ,  $^4$  L = 2  $\times$  10  $^4$  H متردد  $^6$  L = 3000 radian/s ,  $^6$  0.5 V فإذا كانت  $^6$  8 فإذا كانت  $^6$  8 فأرجد أكبر تيار في الدائرة ، وزاوية الطور التيار ومتوسط الطاقة المتبددة في المقامة R  $^6$ 

الجزء الرابع الفيرياء الحديثة Modern Physics

.

# الفصل الخامس والعشرون ( Special Relativity ) النظرية النسبية الخاصة

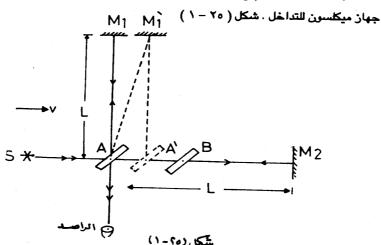
#### ۱/۲۰ تمهید

وضع ألبرت إينشتين عام ١٩٠٥ نظريته الشهيرة للنسبية الخاصة ، وقد جات هذه النظرية تتويجا لبحوث فيزياء القرن التاسع عشر ، وخاصة ما توصل إليه ماكسويل من أن جميع الظواهر الكهربية والمغناطيسية تجمعها نظرية كهرمغناطيسية موحدة تدعو لوجود موجات كهرمغناطيسية تسير بسرعة الضوء ، وكان يظن في ذلك الوقت وجود وسط تام المرونة حامل لموجات الضوء يسمى بالأثير ، ولذلك افترض أيضا أنه الوسط الناقل للأمواج الكهرمغناطيسية . وقد جرت محاولات كثيرة لمعرفة كنه هذا الوسط ، وتأثيره على الأمواج الكهرمغناطيسية التي تنتشر بداخله ، وهل تتوقف سرعتها على هذا الوسط كما في حالة الأمواج الصوتية ؟ لقد أثبت ماكسويل أن الإشعاع الكهرمغناطيسي هو نتيجة للحركة المعجلة الشحنة كهربية ، وتنبأ بأن سرعة الإشعاع تساوى 3  $10^{\circ}$  متر / ث وهي سرعة ثابتة . وهنا ينشئ التساؤل: ثابتة بالنسبة لأى شيء؟ وهي بالقطع ليست ثابتة بالنسبة لأي نظام قصورى inertial system وإلا وجدناها تختلف في القيمة من نظام إلى نظام . ولذلك استمرت الفكرة بأن الأثير يمثل نظاما مطلقا بالنسبة للحركة الموجية ، إلى أن جات تجربة ميكلسون ومورلي لتبين أن سرعة الضوء واحدة سواء أكان الراصد يتحرك مع الضوء أو لا يتحرك معه . وهذه نتيجة تعجن الديناميكا النيوتونية عن تفسيرها ، حيث إنها تنص على أن القوانين الفيزيائية التي تحكم الأشعة الكهرمغناطيسية يجب أن تتوقف على حركة النظام القصوري الذي تبحث فيه هذه القوانين ، وسوف نتناول فيمًا يلى بشيء من التفصيل تجربة ميكلسون ومورلى الشهيرة ، والتي بموجب نتائجها تم رفض فكرة وجود أثير أو وسط ناقل الأشعة الكهرمغناطيسية كما ثبت قطعا بأن سرعة الضوء لا تتأثر بحركة الراصد ، وأنها تختلف في جوهرها عن سرعة الصوت التي تتأثر بالوسط الناقل. وعلى ذلك اعتبرت سرعة

## ٢/٢- تجرية ميكلسون ومورلي

( Michelson / Morely Experiment )

تهدف هذه التجربة إلى قياس التغيرات الصغيرة المحتملة في سرعة الضوء بواسطة



ويتركب من قطعتين متماثلت ين مسن الزجاج (A,B) على شكل متوازى مستطيلات السطح الخلفي للقطعة A مغطى بطبقة خفيفة من الفضة لتكون نصف منفذة للضوء ، بحيث إذا سقط عليها شعاع من الضوء من مصدر S ينفذ منها جزء وينعكس جزء ، ويذلك ينقسم الشعاع إلى اثنين يتحركان في اتجاهين متعامدين ، ليقطعا مسافتين متساويتين ثم يسقطا على مرأتين  $M_1$ ,  $M_2$  في نفس المسار ويصد معا إلى نفس النقطة التي سبق أن انفصد عندها ، والغرض من وضع قطعة الزجاج B في مسار الضوء المتجه للمرأة  $M_2$  هو أن يكون المسار الضبوء ين

A M2 A & A M1 A واحدا ، بعيث يعدث تداخل بينهما وتظهر هدب في عينية الميكروسكوب.

إذا اختلف طول أحد المسارين عن الآخر تحدث إزاحة لهذه الهدب ، وتكون إزاحة الهدبة الواحدة مساوية لطول موجة الضوء الأحادي اللون المستخدم والصادر من المسدر S .

وضع ميكلسون ومورلي الجهاز على نضد يمكن إدارته بزاوية 90 ، وضبط الجهاز بحيث كانت سرعة الأرض v في نفس اتجاه الشعاع  $AM_2$  وعمودية على اتجاه الشعاع نفرض أن المسافة بين A وكل من المراتين هي L الزمن الذي يأخذه الضوء  $AM_1$ ليقطع المسافة A M2 A يساوى:

$$t_{1} = \frac{L}{c - v} + \frac{L}{c + v}$$

$$t_{1} = \frac{2Lc}{c^{2} - v^{2}}$$
(25 - 1)

أما شعاع الضوء AM فإنه يأخذ المسار المبين بالخطوط المتقطعة ويرجع سبب  $AM_1A^{\circ}$  المسار  $AM_1A^{\circ}$  المسار ، وتكون بذلك سرعة المسوء في المسار مساوية  $\sqrt{c^2 - v^2}$  من تحصيل السرعات .

$$A = \frac{1}{1} A + $

وعلى ذلك يحدث فرق في طول مسار الضوء في اتجاه سرعة الأرض وفي الاتجاه العمودي بمقدار  $\Delta$  L = 2 c (t $_1$  -t $_2$ ) ميث مقدار  $\Delta$  L ميث العمودي بمقدار التقريب نجد أن مقدار التغير هو $c^2/c^2$  مويمكن ظهور ذلك الاختلاف في طول المسار على التغير هو شكل إزاحة لهدب التداخل ، إذا ما أدير الجهاز بزاوية 90 على اتجاه حركة الأرض ، بحيث يصير اتجاه الضوء A M<sub>2</sub> A عموديا وليس موازيا الحركة . لقد كانت نتيجة التجربة سلبية ولم يشاهد ميكلسون ومورلى أى تغيير فى نموذج التداخل ، مما أظهر الحقيقة بأن سرعة الضوء واحدة لجميع الراصدين ، سواء كانوا فى حالة سكون أو حركة وأنه لا يوجد ما يسمى بالأثير .

## ٥٠/٣\_فروض النظرية النسبية :

استندت الفيزياء الكلاسيكية على افتراض أن المسافات والأزمنة لا تتأثر بحركة الراصد ، ولم يجرئ أحد على التشكيك في ذلك قبل أن يتأمل إينشتين في التضارب بين الديناميكا النيوتونية ، وبين مقتضيات نظرية ماكسويل في الكهرمغناطيسية بشأن ثبوت سرعة الضوء والأمواج الكهرمغناطيسية لقد اقتنع إينشتين بصحة النتائج السلبية لتجربة ميكلسون ومورلي ، ليس باعتبارها مثالا للاختلاف بين انتقال الضوء وحركة الأجسام المادية ، ولكن كبرهان بأنه لا يوجد نظام قصوري مفضل بالنسبة لأمواج الضوء والنظام القصوري هو نظام للإحداثيات ينطبق فيه قانون القصور ، الذي ينص على أن الجسم الساكن يظل ساكنا مالم تؤثر فيه قوة غير متوازنة تكسبه عجلة وتنطبق أيضا قوانين الفيزياء المعروفة في هذا النظام

تقوم نظرية إينشتين النسبية الخاصة على فرضين أساسيين هما:

- تكون قوانين الظواهر الفيزيائية واحدة في جميع الأنظمة القصورية وتأخذ نفس الصورة الرياضية . فمثلا يمكن التعبير عن قانون نيوتن الثالث بالمعادلة F=m a في أي نظام ، ولكن قد لا يكون للقيم m, m, m i نفس القيم في كل نظام .
- $10^8 \times 10^8$  متر . ث ، بغض النظر عن  $10^8 \times 10^8$  متر . ث ، بغض النظر عن سرعة المعدر المنوئي نفسه أن سرعة الراصد .

نتيجة للفرض الأول نجد أنه لا يمكن قياس السرعات المطلقة ، وإنما تتحدد فقط السرعات بالنسبة لجسم آخر . فإذا تكلمنا مثلا عن سرعة السيارة فإنها تكون بالنسبة للأرض . وإذا ذكرنا سرعة الأرض تكون بالنسبة للشمس . والشمس أيضا تتحرك في

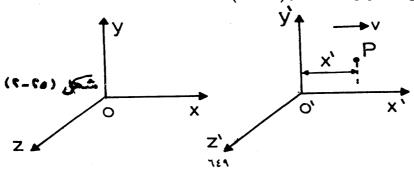
مجرتنا درب التبانة ، ومركز المجرة أيضا يتحرك بالنسبة لمجرات أكثر بعدا ، وهكذا لا توجد أبدا سرعة مطلقة لجسم ما ، وإنما تكون سرعته نسبية بالنسبة لجسم آخر .

وكنتيجة لفروض إينشتين يمكننا بواسطة المنطق إثبات أن سرعة الضوء هي الحد الأعلى للسرعات جميعها ، وأنه لا يمكن لأي جسيم يحمل طاقة أن يعجل لسرعة الضوء .

### : ( Lorentz Transformations ) عـ تحویلات لورنتز

نبدأ أولا بتعريف التحولات الجاليلية بين النظم القصورية . في المركة النسبية تعتمد قيم السرعة والعجلة لأي نقطة مادية على محاور الإسناد التي تعين فيها هذه القيم . نفرض للراصديين يتحركان بالنسبة لبعضهما ويرصدان في نفس الوقت جسما متحركا . نجد أنهما يصفأن الجسم نفسه متحركا بسرعات مختلفة ومسارات مختلفة . ولكن يمكن أن يتفق الوصفان إذا أجريت تحويلات في معادلة أحد الراصدين تأخذ في الاعتبار الحركة النسبية الراصدين . وتعرف هذه بالتحويلات الجاليلية نسبة إلى جاليليو أول من حل تحولات الحركة من نظام قصوري إلى نظام آخر

أهم فرض فى التحويلات الجاليلية هو ثهبوت المسافية والزمن بالنسببة للراصديين في النظامين القصوريين، ونعبر عن ذلك رياضيا باعتبار محاور إحداثيات  $(x^*,y^*,z^*)$ , (x,y,z) يعرفان نظامين قصوريين ، يتحركان معا فى الاتجاء المحور السينى بسرعة نسبية v ، ونفرض أن نقطتى الأصل v ، v للمحورين كانا منطبقين عند الزمن v . v . شكل v . v .



بعد غترة زمنية t ترتبط إحداثيات نقطة مثل P بالنسبة للنظام الأول ، بإحداثيات نفس النقطة P بالنسبة للنظام الثاني ، بالمعادلات

$$x' = x - vt ; y' = y ; z' = z$$
 (25 - 3)

ونعبر عن انطباق الزمن في المجموعتين بالمعادلة :

$$t = t$$
 (25 - 4)

تسمى هذه المعادلات بالتحويلات الجاليلية Galilean transformations ، وتنبنى كل فروضها على أساس قوانين نيوتن ، وعلى ذلك فهى صحيحة فقط طالما اعتمدت صحة هذه القوانين ، وذلك في حالة السرعات الصغيرة بالنسبة لسرعة الضوء ، وسنرى فيما بعد أنه يلزم نوع آخر من التحويلات النسبوية عند معالجة سرعات كبيرة جدا .

يمكن العصول على تحويلات في السرعة وفي العجلة بمفاضلة تحويلات جاليليو كما يأتى :

$$V' = \frac{dx'}{dt} = \frac{dx'}{dt'} = \frac{d}{dt} (x - vt)$$

$$V' = \frac{dx}{dt} - v = V - v$$
(25 - 5)

حيث V, V هما السرعتان المطلقتان للنظامين الأول والثانى على الترتيب ، ومن ذلك نرى أن السرع تتحول بموجب التحويلات الجاليلية إلى مجرد إضافة أو طرح السرعة النسبية للنظامين .

وبالنسبة للعجلة نفاضل العادلة (5 - 25) فنحصل على المعادلة:

$$a = \frac{dV}{dt} = \frac{dV}{dt} = \frac{d}{dt} (V - V)$$

$$\therefore a = \frac{dV}{dt} = a^{2} \qquad (25 - 6)$$

أي أن عجلة الحركة تكون واحدة بالنسبة للنظامين إذا كانت السرعة النسبية ٧ بينهما

ثابتة . أما إذا كانت متغيرة فإن العجلتين a`, a تختلفان بمقدار ( dv / dt ) .

اعتبر لورنتز ما يحدث للتحويلات الجاليلية في ضبوء فروض النظرية النسبية لإينشتين ، حيث تكون سرعة الضوء  $\alpha$  ثابتة ، نفرض موجة ضوئية تنتقل بين النظامين بشكل  $\alpha$   $\alpha$  . بعد زمن  $\alpha$  يكون موقعها بالنسبة للنظام الأول :  $\alpha$ 

 $x'=c\ t'$  ونظرا لثبوت سرعة الضوء يكون موقع هذه الموجة بالنسبة للنظام الثانى هو t' حيث t' هى الفترة الزمنية بين لحظة انطلاق الموجة ولحظة رصدها فى النظام الثانى . ولا يشترط هنا أن تكون t'=t .

هنا يظهر تناقض مع التصويلات الجاليلية ، التى تتطلب اختلاف سرعة الضوء فى المجموعتين بسبب السرعة النسبية . ولتعديل هذا الوضع تعدل معادلات التحويل لجاليليو ، لتأخذ الصورة الآتية التى نحتفظ بواسطتها بسرعة ثابتة للضوء بالنسبة لكل النظم القصورية .

$$\begin{cases}
x' = \beta (x - vt) \\
y' = y \\
z' = z \\
t' = \alpha t + \gamma x
\end{cases}$$
(25 - 7)

. حيث  $\alpha$  ,  $\beta$  ,  $\alpha$  ثوابت نعمل على تعيينها

معادلة الموجة الضوئية الكرية كما ترى من النظام الأول هي:

$$x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2 (25 - 8)$$

ومعادلة نفس الموجة كما ترى من النظام الثاني هي :

$$x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2 (25-9)$$

وبالتعويض من المعادلة (7 - 25) في المعادلة (9 - 25) ومقارنة الناتيج بالمعادلة (8 - 25) ومساواة معاملات الحدود المتماثلة نحصل على

$$\begin{cases} \beta^2 - \gamma^2 c^2 = 1\\ \alpha^2 c^2 - \beta^2 v^2 = c^2\\ \alpha \gamma c^2 + \beta^2 c^2 = 0 \end{cases}$$
 (25 - 10)

ويحل هذه المعادلات نجد أن:

$$\beta = \alpha = \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{-\frac{1}{2}}$$

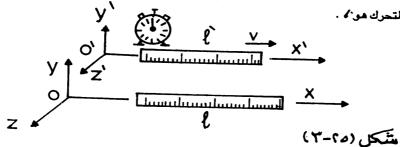
$$\gamma = -\frac{v}{c^2} \left(1 - \frac{v^2}{c^2}\right)^{-\frac{1}{2}}$$
(25 - 11)

وعلى ذلك تصبح معادلات لورنتز التحويل النسبوي هي :

$$\begin{cases} x' = b & (x - vt) \\ y' = y \\ z' = z \\ t' = \beta & \left(t - \frac{xv}{c^2}\right) \end{cases}$$
 (25 - 12)

# ٥٠/٥-تمدد الزمن وانكماش الطول

تظهر تحویلات اورنتز مقاهیم جدیدة تماما بالنسبة الطول والزمن . فإذا أخذنا قضیبا طوله  $(x^*, y^*, z^*)$  بسرعة نسبیة  $(x^*, y^*, z^*)$  بسرعة نسبیة  $(x^*, y^*, z^*)$  بالنسبة الراصد فی نظام آخر (x, y, z) ، شکل (x, y, z) . نقرض أن طول القضیب کما یبدو اراصد فی النظام الثابت هو (x, y, z) . ونقرض أن طوله کما یبدو اراصد فی النظام



$$\ell' = x_2 - x_1$$
 (25 - 13)

مما إحداثيات نهايتي القضيب .  $x^*_2$  ,  $x^*_1$  هما

طول القضيب نفسه بالنسبة لراصد في النظام الآخر هو :

$$\dot{\ell} = x_2 - x_1 \tag{25 - 14}$$

وباستخدام تحويلات لورنتز معادلة ( 7 /25 ) نجد أن :

$$x_2 - x_1 = \beta (x_2 - x_1)$$
 (25 - 15)

أى أن

$$\ell^* = \beta \ell \tag{25 - 16}$$

$$\beta = (1 - v^2/c^2)^{-\frac{1}{2}}$$

$$\therefore i = i \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}$$
 (25 - 17)

ونظرا لأن السرعة النسبية v تكون دائما أصغر من سرعة الضوء c ، لذلك تكون القيمة المتيسة لطول القضيب عندما يكون متحركا في اتجاه طوله ، تكون أقل منها عندما يكون ساكنا بالنسبة للراصيد . ويسمسى ذلك النقص فسى الطول بانكسماش لورنيتز Lorentz contractrion .

أما إذا اعتبرنا مسألة قياس الزمن والفترات الزمنية بواسطة راصدين يتحركان بالنسبة لبعضهما فإننا نستخدم تحويل لورنتز للزمن:

$$t' = \beta \left( t - \frac{xv}{c^2} \right) \tag{25 - 18}$$

ونفرض ساعة مثبتة في نقطة ما في نظام متحرك ( (شكل ٢٠ – ٣ ) بالنسبة لنظام آخر 0 . نفرض أن الفتره الزمنية بين وقتين متتالين كما يراها الراصد في النظام الثابت 0 هي 1 ، أما إذا كان الراصد متحركا مع النظام ( 1 المحتوى على الساعة فإنه يجد أن نفس هذه الفترة الزمنية هي 1 - 1 . وباستخدام تحويل لورنتز للزمن (معادلة 1 - 1 ) نجد أن :

 $\Delta t = \beta \Delta t \tag{25-19}$ 

ونظرا لأن β أكبر من الواحد الصحيح دائما ، حيث إن ٧ أصغر من سرعة الضوء ، لذلك نجد أن الزمن الذي تسجله الساعة يكون أطول إذا قيس بمعرفة راصد ساكن بالنسبة للساعة . أي أن الساعة المتحركة تؤخر الزمن كما تبدو لراصد ساكن ، بمعنى أن الزمن يتحدد بالنسبة إليه .

وتظهر أهمية تمدد الزمن في عمليات انبعاث الإشعاع ، والتفتت النووي وتفاعلات الجسيمات. الأولية ، وذلك لأن سرعاتها تكون كبيرة جدا وقريبة من سرعة الضوء ، مما يجعل التغير في قيمة  $\beta$  كبيرا .

### مثال(١٥٥):

العمر الزمنى لجسيم نووى قبل أن يتحول إلى صورة أخرى هو  $10 \times 1.8$  ثانية ، وذلك حين يكون ساكنا في المعمل ، ما عمر هذا الجسيم إذا أطلق بسرعة تساوى 0.95 من سرعة الضوء 9 .

#### الحل:

يبطىء الزمن في الساعة الداخلية للجسيم المتحرك وفقا للمعادلة (19 - 25) وبذلك يكون عمره الزمني وهو متحرك بسرعة c .59 c هو :

$$\Delta t' = \frac{1.8 \times 10^{-8}}{\sqrt{1 - (0.95)^2}}$$
$$= 5.76 \times 10^{-8} \text{ s}$$

اى أن العمر الزمنى للجسيم المتحرك يصبح حوالى ثلاثة أمثال عمره الزمنى وهو ساكن.

# ٥٠ / ٦- تغير الكتلة مع السرعة :

ربما يكون أهم نتائج النظرية النسبية هو تأثير السرعة على كتلة الجسم المتحرك . فمن المعروف من الميكانيكا النيوتونية أن سرعة أي جسم كتلته m تتزايد بدون حدود ، إذا ما عجل بواسطة قوة F طالما استمر تأثير القوة عليه وفقا لمعادلات نيوتن :

$$v_t = v_0 + at = v_0 + \frac{F}{m}$$
 (25 - 20)

حيث  $v_1$  سرعة الجسم النهائية بعد زمن  $v_1$  . وواضح أن  $v_1$  تؤول إلى ما لا نهاية بعد زمن لا نهائى . وهذه النتيجة غير صحيحة إذا اعتبرنا الفرض الأساسى للنظرية النسبية بأن هناك حدا أقصى للسرعات هو سرعة الضوء .

والتغلب على هذه الصعوبة يجب اعتبار أن كتلة الجسم تتغير بسرعته وفقا للمعادلة:

$$m = \beta m_0 \tag{25 - 21}$$

حيث  $m_0$  هي كتلة الجسم عندما يكون ساكنا بالنسبة للراصد ،  $m_0$  هي كتلته عندما يتحرك بسرعة  $\nu$  بالنسبة للراصد . أي أن الكتلة الظاهرية للجسم تكون :

$$m = \frac{m_0}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$
 (25 - 22)

ويلاحظ أنه كلما اقتربت سرعة الجسم v من سرعة الضوء تزداد كتلته زيادة كبيرة ، وتقترب قيمتها من ما لا نهاية عندما تقترب v من c .

وبدهى أن الكتلة اللانهائية تحتاج لقوة لا نهائية لتعجيلها . وطالما أن القوى اللانهائية غير موجودة في الطبيعة ، لذلك فلا يمكن تعجيل أي جسيم ليتحرك بسرعة تساوى سرعة الضعود .

كمية الحركة النسبوية للجسم المتحرك بسرعة ٧ تصبح:

$$P = \frac{mv}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$
 (25 - 23)

واتعيين طاقة الحركة النسبوية للجسم نحسب الشغل المبنول W لزيادة سرعت من الصغر إلى v ، عندما تؤثر قوة F على الجسم في اتجاه مواز لإزاحته v .

$$dW = F dx$$

$$F = \frac{d}{dt} (mv)$$

$$dW = \left(\frac{d}{dt} (mv)\right) dx = v d (mv)$$

وبالتعويض بدلا من الكتلة m من المعادله (22 - 25) وإجراء التكامل نحصل على طاقة الحركة النسبوية للجسم K E :

K E = 
$$\int_0^v v d\left(\frac{m_0 v}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}\right)$$
  
=  $m_0 c^2 \left(\frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} - 1\right)$   
∴ K E =  $m_0 c^2 (β - 1) = (m - m_0) c^2$  (25 - 24)

ويلاحظ أن جميع المعادلات النسبوية تؤول إلى المعادلات النيوتونية المألوفة ، عندما تكون السرعات صغيرة بالنسبة لسرعة الضوء .

# ٥٧/٧-الكتلة والطاقة:

عندما نبذل شغلا على جسم ما لتحريكه فإننا نعطيه طاقة الحركة . وفى الميكانيكا النيوتونية تظل كتلة الجسم ثابتة . أما فى الميكانيكا النسبوية فتزداد كتلة الجسم مع زيادة سرعته ، بخاصة عندما يقترب بالسرعة من سرعة الضوء . وعلى ذلك فإن جزءاً من الشغل المبنول على الجسم يتصول إلى زيادة فى كتلته . ويكون عندئذ التمييز بين الكتلة والطاقة . أمرا غير واضح . ويجب لذلك اعتبار أن الكتلة ما هى إلا صورة مقيدة من صور الطاقة .

ومن المعادلة ( 24- 25) وجدنا أن طاقة الحركة لجسيم يتحرك نسبويا هي:

$$K E = m_0 c^2 (β-1)$$
  
=  $m c^2 - m_0 c^2$  (25 - 25)

$$m c^2 = E + m_0 c^2$$
 (25 - 26)

وتسمى الكمية m<sub>0</sub> c<sup>2</sup> (طاقة كتلة السكون وتؤدى هذه المعادلة إلى مبدأ تكافؤ المادة

والطاقة ، الذي توصل إليه إينشتين من نظرية النسبية ، وينص على أن أي كتلة m كاشئ قدرا من الطاقة E عيث :

 $E = m c^2$  (25 - 27)

ويعتبر مربع سرعة الضوء هو عامل التحويل من كتلة بالكيلو جرامات مثلا إلى طاقة بالجول .

# مسائل على الفصل الخامس والعشرين

- بيتترب إلكترونات أحدهما من الآخر. فإذا كانت سرعة كل منهما 10X2.5 متر/ث
   فأوجد السرعة النسبية بينهما باستخدام الديناميكا النيوتونية ثم باستخدام الديناميكا النسبوية ؟
  - ٢ أثبت أن سرعة جسيم نسبوى ٧تحدد بالمعادلة

$$v = c \left[ 1 - \left( \frac{m_0 C^2}{E} \right)^2 \right]^{\frac{1}{2}}$$

حيث E هي طاقته الكلية ؟

- $10^8 imes 10^8 im$ 
  - ٤ طاقة إلكترون 1 مليون إلكترون فولط . أوجد كتلته النسبوية وسرعته ؟
- ه أوجد سرعة الجسيم النسبوى الذى كتلته تساوى ضعف كتلة سكونه وأوجد كمية
   حركته ؟
- ٣ ما مقدار الطاقة التي تظهر بفناء إلكترون في حالة سكون ؟ عبر عن الجواب
   بالإلكترون فواط . كتلة الإلكترون X9.1 كيل جرام ؟
  - ٧ ما هي نسبة انكماش لورنتز لطول سيارة تتحرك بسرعة 60 ميل / ساعة ؟
- ٨ طول سفينة فضاء 200 متر ، ماذا يجب أن تكون سرعتها بالنسبة للأرض حتى يراها
   راصد من على الأرض بطول 100 متر ؟
- المسرعة الكترون في ذرة الهيدروجين  $10^6 \, {
  m X} \, 2.2$  متر / ث . أوجد النسبة المئوية  $^6$  الاختلاف طاقة حركته النيوتونية عن طاقة حركته النسبوية  $^9$
- ٠٠ يحتاج حدث معين إلى زمن قدره 3 ميكروثانية ، لكي يحدث داخل ذرة فإذا تحركت

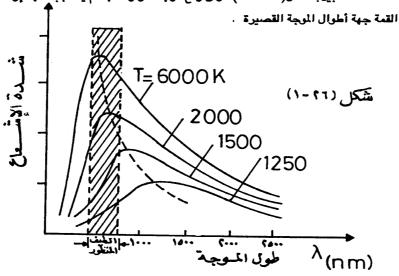
- الذرة بسرعة  $10^8$  متر / ث فما هو الزمن الذي يقيسه راصد في المعمل لذلك الحاث ؟
- $10 \times 10^{5}$  النسبوية وكذلك  $10 \times 10^{5}$  فولط ، أوجد طاقة حركته النسبوية وكذلك مرعته النسبوية . ماذا تزيد كتلته النسبوية عن كتلة السكون ؟
- ١٢ ينشأ الضوء المشاهد على شاشة التليفزيون من الإلكترونات التى تنطلق عن فتيل الأنبوبة ، وتصدم الحاجز الفلورى عند نهايتها وتصل سرعة هذه الإلكترونات إلى ثلث سرعة الضوء ما هي نسبة زيادة الكتلة الظاهرية للإلكترونات في الأنبوبة عن كتلة السكون لها ؟
- 10 المسافة بين الأرض ونجم معين هي 10 10 مترا . أوجد الزمن الذي تستغرقه سفينة فضاء ذهابا وإيابا لهذا النجم إذا كانت سرعتها 0.999 من سرعة الضوء ؟ وما هو الزمن إذا قيس بساعة مثبتة في المركبة ذاتها ؟
- المستفادة إلى الطاقة الكلية للوجبة لو فرض تحولها كلية إلى طاقة ( المكافئ المكانيكي الحراري 4.2 جول / سعر / سعر / سعر /
- ه \ أوجد الكتلة الظاهرية لإلكترون يتحرك بسرعة تساوى ثلث سرعة الضوء . ( الكتلة  $^{-31}$  الساكنة للإلكترون 10X9.1 كجم ) ؟
- ١٦ شبوكة رئانة ترددها 1000 هرتز على الأرض. ماذا يكون تردها داخل سفينة فضاء
   تسير بسرعة تساوى 0.9 سرعة الضوء؟
- ۱۷ في جهان تعجيل البروتونات أمكن إعطاء البروتونات طاقة 10X1.6 جول . ماذا يكون اختلاف سرعة البروتون عن سرعة الضوء ؟ وماذا تكون كمية حركته ؟
- ، حدث انفجاران في مكانين على سطح الأرض يبعدان عن بعضهما 150 كيلو مترا ، وحدث الأول الساعة 11 صباحا وحدث الثانى بعده بزمن قدره 0.0003 من الثانية ، أثبت أنه بالنسبة لسفينة فضاء تتحرك حول الأرض بسرعة 0.6 من سرعة الضوء ،

# الفصل السادس والعشرون نظرية الكم لبلانك

# ٢٦/١- إشعاع الجسم الأسود:

سبق أن ذكرنا أن رفع درجة حرارة جسم صلب يؤدى إلى أن تنبعث منه إشعاع حرارى يمكن أن نحسه بمجرد تقريب اليد من الجسم . وإذا ما استمر رفع درجة حرارة الجسم فإنه يحمر ثم يتوهج مرسلا ضوءاً أبيض اللون ، أى أن الجسم يبدأ بإرسال الأشعة الحمراء ، ثم تتوالى جميع ألوان الطيف ، حتى اللون البنفسجى ، وعندئذ تختلط ألوان الطيف المنظور كلها لتعطى وهجا أبيض للجسم الساخن . وقد كان ماكس بلانك في مطلع القرن العشرين مهتما بتفسير هذا الإشعاع ، الذي تصدره الأجسام الساخنة غير العاكسة ، وهي ما تسمى بالأجسام السوداء .

توصل العلماء إلى أن إشعاع الجسم الأسود عبارة عن طيف مستمر ، له نهاية عظمى الطاقة كما مبينبالشكل ( ٢٦ – ١ ) . وأن رفع درجة حرارة الجسم يتسبب عنها إزاحة هذه القمة حية أطوال للدجة القميدة .



وقد وجد ثين عمليا من قياسات النهاية العظمى للطاقة ، أن الطول الموجى عند نقطة القسة يتناسب عكسيا مع درجة الصرارة المطلقة ، وهو ما يعرف بقانون الإزاحة لثين Wien's displacement law ، ثم جاء بلانك واضعا نهاية لكل البحوث عن إشعاع الجسم الأسود ، وأوجد العلاقة الصحيحة بين الطاقة المشعة  $E_{\lambda}$  عند طول موجة معينة  $\lambda$  على المنورة :

$$E_{\lambda} = \frac{2 \pi c^2 h}{\lambda^3} \left( \frac{1}{e^{hc/kT\lambda} - 1} \right)$$
 (26 - 1)

حيث T درجة الحرارة المطلقة للجسم ، C سرعة الضوء ، d ثابت بولتزمان ، h ثابت بلانك . ومن خلال تفكير بلانك لوضع الأساس الرياضي للمعادلة السابقة توصل إلى فكرة كمة الطاقة energy quantum ، وأن الجسم الساخن لا ينفث طاقته الإشعاعية بشكل متصل دائما ، تخرج الطاقة من الجسم إشعاعا متقطعا على شكل نبضات منفصلة ، لكل منها طاقة محددة سميت كل نبضة منها " كمة " وهي غير قابلة للتجزئة . وأن كمية الطاقة التي تحتويها هذه الكمة تتناسب طرديا مع ترددها 1 . أي أن كمة الإشعاع لا تمتلك طاقة فحسب وإنما تتميز أيضا بتردد معين .

وأما عن كيفية خروج هذه الكمات من المتذبذبات التي اعتبرها بلانك ذرات الجسم الساخن ، فلا يسمح المجال هنا بذكر تفصيلات نظرية بلانك ، ونكتفي هنا بذكر الفرض الأساسي للنظرية الكمية وهو ما قلب الفيزياء الكلاسيكية رأسا على عقب .

### ٢/٢٦ - القرض الكمى:

افترض بلانك أن أى متذبذب أو نظام مهتز لا يمكنه الاهتزاز بأية طاقة فإذا كان تردده الطبيعي 0 فإنه يهتز فقط عند طاقات قدرها E وليس عند غيرها ، حيث :

$$E = n h \upsilon ag{26 - 2}$$

 $n=\ 0\ ,\ 1\ ,\ 2\ ,\ 3\ ,\ \dots$  بالعدد الكمى quantum number ويأخذ القيم n

أما الثابت h والذي سمى بثابت بلانك فقد وجد أنه لكى تتفق النظرية مع التجربة ، ولكى يتطابق طيف الإشعاع المستنتج نظريا مع الطيف المناظر له والمقاس عمليا ، يجب أن يكون مقدار الثابت h هو:

$$h = 6.26 \times 10^{-34}$$
 J s

وبالرغم من نجاح فكرة بلانك في حل مشكلة الإشعاع الحراري ، إلا أنه لم يجد أي نظام مهتز معروف يمكن أن تطبق عليه هذه الفكرة ، فإذا اعتبرنا مثلا بندولا تردده الطبيعي

$$m=0.1~~K_{\rm g}$$
 مرتز وکتلة کرته  $1=\upsilon$ 

تكون الطاقة الكلية للبندول mgH حيث H هو الارتفاع الذي يصل إليه ثقل البندول . hv , 2hv , 3hv يجب أن تكون 3hv , 2hv , 2hv , 3hv وباعتبار نظرية بلانك تكون هذه الطاقة مكماة ، أي أنها يجب أن تكون 2hv , 2hv , 2hv . ولا شيء بين هذه الكميات ، وعلى ذلك تتأرجح كرة البندول بين الارتفاعات :

$$H_1 = \frac{hv}{mg} = \frac{6.6 \times 10^{-34} \times 1}{0.1 \times 9.8} = 6.7 \times 10^{-34} \text{ m}$$
 $H_2 = \frac{2hv}{mg} = 13.4 \times 10^{-34} \text{ m}$ , .....

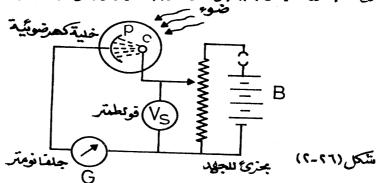
ويجب ملحظة أن الفروق بين الارتفاعات المتتالية للنبذبات أصغر من أن يقاس بالأجهزة المملية . وعلى ذلك ففكرة بلانك بأن الطاقة عبارة عن كمات لا تصلح للتطبيق فى الفيزياء الكلاسيكية ، إذ لا يوجد فى قوانين نيوتن ما يمنع أى متذبذب من أن يكتسب أو يفقد طاقة بأى قدر كان . هذا وإن كنا سنرى مدى أهمية فرض بلانك عند معالجة ميكانيكا الكم والفيزياء الحديثة .

# ٣/٢٦ ظاهرة الانبعاث الكهرضوئى:

استنادا إلى النظرية الكمية لبلانك استطاع إينشتين أن يعطى تفسيرا لظاهرة الانبعاث الكهرضوئي، التي اكتشفها هرتز والذي كان يجري تجارب على إنتاج الأمواج اللاسلكية عن طريق إحداث شرارة بين قطبين، فلاحظ أن إسقاط ضوء على أي قطب، منها

يساعد على حدوث الشرارة بينها . وأثبتت التجارب الدقيقة بعد ذلك أن سقوط الضوء على سطح جسم يمكنه من إخراج إلكترونات من الجسم ، وأن طاقة الحركة لهذه الإلكترونات تزداد بزيادة تردد الضوء الساقط .

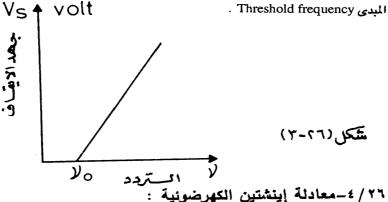
ويبين الشكل (  $\Upsilon$  –  $\Upsilon$  ) الجهاز المستخدم عادة لدراسة ظاهرة الانبعاث الكهرضوئى ، فعندما يسقط ضوء على اللوح المعدنى  $\Upsilon$  داخل الخلية الكهرضوئية المغرغة من الهواء ، تخرج منه إلكترونات يمكن جذبها إلى الأنود الموجب  $\Upsilon$  ليمر تيار في الجلفانومتر  $\Upsilon$ 



ولتعيين طاقة حركة الإلكترونات المنبعثة من اللوح المعدنى P. يعكس قطبى البطارية P بحيث يكون القطب السالب متصلا بالأنود P والقطب الموجب متصلا باللوح P وجود جهد سالب على P يؤثر على الإلكترونات المنبعثة من P بقوة تنافر تعمل على إعاقة حركة التيار الإلكترونى ، ويمكن إيقاف الإلكترونات تماما مع عدم ظهور أى انصراف في الجلفانومتر إذا أصبح للجهد قيمة معينة تسمى بجهد الإيقاف  $V_s$  .

وقد وجد بالتجربة أن جهد الإيقاف  $V_s$  لا يعتمد على الشدة الضوئية ، وإنما يعتمد على التردد الموجى  $V_s$  للضوء الساقط ، ويتغيير التردد مع إعادة قياس جهد الإيقاف وجدت زيادة طردية للجهد مع زيادة التردد كما مبين بالشكل (  $V_s$  ). ويلاحظ أنه بالنسبة

لترددات أقل من 00 لا يمكن للضوء أن يخرج إلكترونات من المادة ويسمى هذا التردد بتردد



استخدم إينشتين النظرية الكمية لبلانك ، واعتبر أن الضوء مكون من كمات من الطاقة سميت فوتونات ، وأن طاقة الفوتون وفقا النظرية الكمية هي  $h\nu$  حيث v هو تردد الضوء

سميت فوتونات ، وأن طاقة الفوتون وفقا للنظرية الكمية هي m h 
m u حيث m v هو تردد الضوالساقط .

عندما يصطدم فوتون بسطح فلز فإنه يعطى طاقته كلها لأحد الإلكترونات ، الذى يستطيع عندئذ أن يقفز حاجز الجهد السطحى ويصير حرا ، وتسمى الطاقة اللازمة لتحرير الإلكترون من ذرات المادة بدالة الشغل الكهرضوئي Photoelectric work function .

أما ما يتبقى من الطاقة التى يكون الإلكترون قد اكتسبها من الفوتون ، فإنها تظهر على شكل طاقة حركة وتساوى  $\frac{1}{2}$  m v على شكل طاقة حركة وتساوى  $\frac{1}{2}$  m v عند خروجه من السطح .

ويمكن وضع ذلك في معادلة رياضية أحد طرفيها طاقة الفوتون hv وطرفها الآخر دالة الشغل الكهرضوئي مضافا إليها طاقة حركة إلكترون . أي أن :

$$hv = \emptyset + \frac{1}{2} m v^2$$
 (26 - 3)

وهى معادلة إينشتين الكهرضوئية.

إذا كانت طاقة الفوتون hv تكاد تكفى لإخراج الإلكترون من السطح دون أن تعطيه أى طاقة تصير المعادلة (3 - 26)

$$h v_0 = \emptyset$$
 (26 - 4)

وهذا يوضع سبب وجود تردد مبدى  $v_0$  للضوء الساقط ، إذا نقص تردد الفوتون عنه  $v_0$  لا يستطيع الإلكترون مغادرة المادة . وتكتب المعادلة  $v_0$  على الصورة :

$$hv = h v_0 + \frac{1}{2} m v^2$$
 (26 - 5)

أو على الصبورة :

$$\frac{hc}{\lambda} = \frac{hc}{\lambda_0} + \frac{1}{2} \text{ m } \text{v}^2$$
 (26 - 6)

مثال(۲۱-۱):

يسقط شده طوله الموجى 5000 إنجستروم على سطح مادة جهد الإيقاف لها 0.6 فولط. أوجد دالة الشغل ؟ الحل :

 ${
m eV}$  من المعادلة (4-26) وبوضع طاقة حركة الإلكترون(26-4) مساوية

$$\frac{hc}{\lambda} = \emptyset + e V \tag{26-7}$$

$$\frac{6.62 \times 10^{-34} \times 3 \times 10^{8}}{5 \times 10^{-7}} = \emptyset + 0.6 \times 1.6 \times 10^{-19}$$

$$\therefore \emptyset = 1.9 \text{ e V}$$

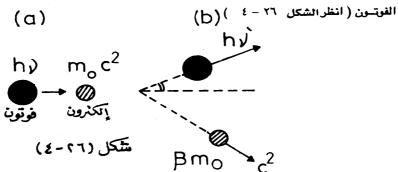
# ۲۲/٥-ظاهرة كومتون :

تعد ظاهرة كومتون أول إثبات عملى لكمة الضوء ووجود فوتونات بها طاقة كل منها hv . كان كومتون يدرس تشتت الأشعة السينية على هدف من الجرافيت ، ونظرا لأن الضوء

وأشعة x كلاهما من الموجات الكهرمغناطيسية ، لذلك يمكن اعتبار أن هذه الأشعة مكونة من فوتونات ، ويمكن معاملتها كجسيمات كتلة كل منها  $hv/c^2$  وفقا لمعادلة إينشتين لتكافؤ المادة والطاقة ، وتكون كمية حركة كل فوتون hv/c .

عند تصادم فوتون وإلكترون تطبق قوانين التصادم المرن ، مع مراعاة صحة قانوني بقاء المادة أو الطاقة وكمية الحركة .

نفرض أن الفوتون hv يصطدم مع إلكترون ساكن كتلته الساكنة  $m_0$  . يتشبتت الفوتون ويقل تردده من v إلى v ، بينما يكتسب الإلكترون طاقة حركة استمدها من طاقة



ص المنطبق هنا قواعد النظرية النسبية على حركة الإلكترون ، إذ أن سرعته تكون كبيرة وبذلك يعطى قانون بقاء المادة أو الطاقة قبل وبعد التصادم المعادلة :

$$h\nu + m_0 c^2 = h \nu + \beta m_0 c^2$$
 (26 - 8)  $v + \beta = 1/\sqrt{1 - v^2/c^2}$  : عيث :

التصادم . أما إذا طبقنا القانون كلاسيكيا فيكتفى بمساواة الطاقة المفقودة من الفوتون بالطاقة المكتسبة من الإلكترون ، أي أن

$$\frac{1}{2} \text{ mv}^2 = h (\upsilon - \upsilon)$$
 (26 - 9)

تطبيق قانون بقاء كمية الحركة يستازم تساوى المتجه الابتدائى لكمية حركة الفوتون مع متجهى كمية حركة الإلكترون والفوتون بعد التصادم ويبين (77 - 8) رسم

hv

شكل (٦٦ - ٥) وبتطبيق قاعدة جيب التمام على مثلث المتجهات نحصل على :

$$(m_0 v)^2 = \left(\frac{hv}{c}\right)^2 + \left(\frac{hv}{c}\right)^2 - 2 \frac{hv}{c} \cdot \frac{hv}{c} \cos\theta \quad (26-10)$$

$$\upsilon' = \upsilon - \Delta \upsilon \tag{26-11}$$

وقك المعادلة واختصار الحد في  $\left(\Delta v/v
ight)^2$  لأنه كميّة منفيرة من الدرجة الثانية

$$\frac{1}{2} m_0 v^2 = \frac{1}{m_0} \left( \frac{hv}{c} \right)^2 \left( 1 - \frac{\Delta v}{v} \right) \left( 1 - \cos \theta \right) \qquad (26 - 12)$$

ولكن باستخدام معادلة (9 -26) نجد أن:

$$\Delta v = \frac{hv^2}{mc^2} \left( 1 - \frac{\Delta v}{v} \right) \left( 1 - \cos \theta \right)$$
 (26 - 13)

ويمكن وضع هذه العادلة على الصورة:

$$\frac{c \Delta v}{v (v - \Delta v)} = \frac{h}{mc} (1 - \cos \theta)$$
 (26 - 14)

$$\frac{c}{\upsilon - \Delta\upsilon} - \frac{c}{\upsilon} = \frac{c\Delta\upsilon}{\upsilon(\upsilon - \Delta\upsilon)} = \frac{c}{\upsilon} - \frac{c}{\upsilon} = \lambda^* - \lambda \qquad (26 - 15)$$

ما طولا موجة الفوتون قبل وبعد التصادم ،  $\lambda$  ,  $\lambda$ 

وعلى ذلك استنتج كومتون أن تصادم الفوتون مع إلكترون يسبب نقصا في طول

: موجته بمقدار  $\Delta$  کمیث

$$\Delta \lambda = \frac{h}{mc} (1 - \cos \theta)$$
 (26 - 16)

ويمكن إثبات أنه باستخدام السرعات النسبوية مع تطبيق النظرية النسبية ، تظل المعادلة (16 - 26) صحيحة ولا تتغير .

#### مثال(۲۱-۲):

يتصادم فوتون طاقته  $1.6 \times 1.6$  إلكترون فواط مع بروتون ساكن فينصرف بزاوية 5، ما هي طاقة الفرتون بعد التصادم ؟

#### الحل:

نوجد التغير في طول موجة الفوتون بعد التصادم باستخدام المعادلة (16-26) مع التعويض بدلا من m كتلة البروتون . ونوجد بعد ذلك التردد الجديد للفوتون ومنه نوجد طاقته hv` وبالحساب نجد أن طاقة الفوتون بعد التصادم =  $10 \times 1.5^8$  الكترون فواط  $10 \times 1.5^8$ 

# ٢٧ ٢ - فرض دي برولي للأمواج والجسيمات

( De Broglie Assumpsion )

رأينا من ظاهرة كومتون ومن الضاصية الكهرضوئية أن فوتونات الضوء يمكن أن تتصرف تحت ظروف معينة ، كما لو كانت جسيمات . وقد يكون غريبا بعض الشيء فرض وجود طبيعة ثنائية للموجات الكهرمناطيسية ، فهى عند التعامل مع المادة تبدو كجسيمات ، وعندما تنتشر وتتداخل تبدو كأمول ع .

يميز الأمواج الكهرمفناطيسية في حالتها الموجية طول موجى  $\lambda$  وتردد v يرتبطان بسرعة الأمواج v بالمادلة :

$$c = \lambda \upsilon \tag{26-17}$$

وعندما نصف الضوء بالجسيمية يكون لكل جسيم طاقة E وكمية حركة P

حيث :

$$P = mc = \frac{E}{c}$$
 (26 - 18)

من الكتلة الكافئة لطاقة الجسيم وتساوى  $^{2}$  من الكتلة الكافئة لطاقة الجسيم وتساوى

$$E = h v (26 - 19)$$

من المعادلات السابقة ، وجد دى برولى أن جسيما كتلته m ويتحرك بسرعة v ، يمكن معاملته كموجة ترددها v وطولها الموجى  $\lambda$  يعطيان بالمعادلتين :

$$v = \frac{mc^2}{h} \tag{26 - 20}$$

$$\lambda = \frac{h}{mv} \tag{26 - 21}$$

ومن الواضح أنه لا يمكن تطبيق فروض دى برولى هذه على حركة الأجسام الكلاسيكية ، إذ بالحساب نجد أن طول الموجة المساحبة لحركة كرة بندول مثلا تكون من الصغر ، بحيث لا يمكننا تصور أى جهاز يستطيع قياسها .

أما إذا اعتبرنا إلكترونا مثلا سقط في فرق جهد V ، فإنه يكتسب طاقة E حيث :

$$E = \frac{1}{2} \text{ m } v^2 = eV$$
 (26 - 22)

$$P = mv = (2 e m V) \frac{1}{2}$$
 (26 - 23) وتكون طول موجة دى برولى المساحبة الإلكترون هي

$$\lambda = \frac{h}{mv} \frac{h}{\sqrt{2 \text{ m e V}}}$$
 (26 - 24)

فإذا كان فرق الجهد V = 100 volt تكون طول موجة دى برولى للإلكترون هي :

$$\lambda = \frac{6.626 \times 10^{-34}}{\left(2 \times 9.1 \times 10^{-31} \times 1.6 \times 10^{-19} \times 100\right)^{\frac{1}{2}}}$$
$$= 1.23 \times 10^{-10} \text{ m}$$

وهذا الطول يقارب الأطوال الموجية للأشعة السينية:

# ٧٢/٧- تجرية داڤيسون وجيرمر

( Davison and Germer Experiment )

تعد تجربة داثيسون وجيرمر على حيود الإلكترونات أول دليل عملى على الطبيعة المزدوجة الجسيمات ، وأول تحقيق لفرض دى برولى .

> يوضع الشكل (٢٦ – ٦) رسيميا تخطيطيا للتجربة : حيث تنبعث الإلكترونات من فستيل ساخن، ثم تعجل الإلكترونات بواسطة فرق جهد V يوضع على ألواح المدفع الإلكتسروني . تخسرج حسزمسة من الإلكترونات طاقتها e V لتسقط عموديا على سطح بلورة من النيكل ، فتتشتت الإلكترونات في جميع الاتجاهات.

نعين شدة شعاع الإلكترينات المستطارة في اتجاه معين بالسماح لهذا الشماع بدخول غرفة تأين ، فيحدث فيها تيار كهربى يمكن قياسه بواسطة

جلفانومتر حساس . ويمكن دوران غرفة

التأين زاويًا لتغيير الزاوية  $\, heta \,$  ، مع قياس شدة الاستطارة كدالة لزاوية الاستطارة  $\, heta \,$  . كما يمكن تغيير فرق الجهد الذى تسقط خلاله الإلكترونات في المدفع الإلكتروني وذلك لتغيير كمية حركتها . وقد وجد بالتجربة أنه عند فرق جسهد معين (54 فواط) يحدث انعكاس قوى الإلكترونات عند زاوية استطارة  $\mathring{0}^{\circ}$  ، وبحساب سرعة الإلكترونات من المعادلة :

$$\frac{1}{2} m v^2 = e V$$

$$P = m v = \sqrt{2 m e V}$$

نوجد كمية حركة الإلكترونات (26 - 25) وباعتبار بلورة النيكل محزوز حيود المسافة بين مستوياته الذرية  $d(hk) = 2.15 A^0$ 

وباعتبار الطبيعة الموجية للإلكترونات وأن طول الموجة المصاحب لها هو  $\lambda_e$  ، وبتطبيق قانون براج للتداخل الضوئي نجد أنه في حالة السقوط العمودي للأشعة يكون القانون : d ( hka )  $\sin \theta = n \ \lambda_e$ 

و بالحساب وجد أن طول الموجة الإلكترونية بتطبيق قانون براج لحيود الأشعة هو :  $\lambda_{\rm e} = 2.15 ~\sin~50^{\circ} = 1.65 ~{\rm \AA}$ 

وبتطبيق فرض دى برولى

$$\lambda_{e} = \frac{h}{mv} = \frac{6.6 \times 10^{-34}}{\left(2 \times 9.1 \times 10^{-31} \times 1.6 \times 10^{-19} \times 54\right)^{\frac{1}{2}}}$$

نحصل على Å  $\lambda_{\rm e}=1.67$  وهذه القيمة تطابق ما تم قياسه بطول موجة الإلكترونات باستخدام قانون براج مما يحقق فرض دى برولى ،

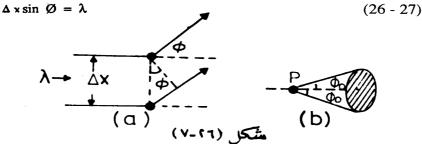
# ٨/٢٦ مبدأ عدم التحديد لهيزنبرج

( Heisenberg Uncertainty Principle )

عندما عالجنا مسألة المكان وكمية حركة جسم في الميكانيكا النيوتونية ، كنا نفترض دائما إمكان تحديدهما بدقة بالغة . واكن وجد هيزنبرج أن ذلك غير ممكن في ميكانيكا الكم عند معالجة حركة الجسيمات الصغيرة . فإذا أردنا مثلا أن نحدد مكان جسيم ما فإننا نسقط عليه بعض فوتونات من الضوء تصعدم بالجسيم ، وترتد منه إلى أداة تحديد المكان ، كالعين مثلا وبذلك يمكن تحديد مكان الجسيم .

وإذا أردنا التمييز بين جسيمين يبعدان عن بعضهما مسافة x ، يجب أن نستخدم ضوء له طول موجة  $\lambda$  قصيرة بدرجة تسمح برؤية حيود الضوء بين الجسيمين ومن الشكل ( x - y ). ويتطبيق قانون الحيود داخل فتحة فإننا نحصسل على تداخل تقوية،





وإذا كانت زاوية الرؤية للجسيم عند النقطة P هي و  $2\,$  فإننا سوف نرى الجسيم نقط إذا ما كانت  $\phi_{o} \leq \sin \phi$  . أي عندما تكون:

$$\Delta x \ge \frac{\lambda}{\sin \emptyset_0} \tag{26 - 28}$$

تعطى هذه المعادلة الشرط اللازم لكي نرى بوضوح المسافة  $\Delta x$  بين الجسيمين . وهي .  $\Delta \times \Delta$  داخل المسافة P تبين أيضا مقدار عدم التحديد في موضع جسيم عند النقطة

يتضح من طريقة تحديد مكان جسيم ضرورة اصطدام فوتون به ليرتد إلى جهاز الرؤية أى أننا وفقا لظاهرة كومتون ننقل جزءا من طاقة الفوتون إلى الجسيم المراد تصديد مكانه . فإذا كانت كمية الحركة الكلية للفوتون  $P_{\rm o}$  تكون أكبر كمية حركة يمكن نقلها للجسيم أثناء عملية القياس هي :

$$\Delta P = P_o \sin \emptyset_o \tag{26 - 29}$$

وعلى ذلك فلقياس موقع جسيم بدرجة دقة  $\Delta x$  نكون قد أحدثنا تغيرا في كمية حركته بعقدار P . ومن معادلتي (28 - 26) ، (29 - 26) وباستخدام فرض دى برواى : نحصل على  $P_o = h / \lambda$  (26 - 30)

$$\Delta x \quad \Delta P \ge h \tag{26 - 30}$$

وتبين المعادلة ( 30 - 26) قاعدة عدم التحديد لهيزنبرج ، وتنص على أنه كلما ازداد التحديد في قياس موضع الجسيم ( x  $\Delta$  معفيرة ) كلما ازداد عدم التحديد في قياس كمية مرکته (  $\Delta P$  کبیرة ) ویساوی حاصل ضربهما ثابت بلانك  $\Delta$ 

### ٢٦/٩-الموجات الجسيمية ونظرية الاحتمال:

بعد أن ثبت عدم تحديد مكان وسرعة أي جسيم بدرجة كبيرة من الدقة ، كما هو الحال في الميكانيكا الكلاسيكية ، وجب إدخال فكرة الاحتمال لوصف حالة الجسيم بكل الدقة المكنة . فمن المعلوم من النظرية الموجية أن شدة الضوء عند نقطة ما ، تتناسب مع مربع سعة المركبة الكهربية عند هذه النقطة ، بينما إذا أردنا تعين هذه الشدة، من خلال النظرية الجسيمية للضوء فإن شدة الضوء تتعين بعدد الفوتونات التي تمر خلال وحدة المساحة العمودية على اتجاه الحركة في وحدة الزمن. فللربط بين الطبيعتين الموجية والجسيمية لجسيم ما ، نفرض أن Ψ هي سعة موجة دي برولي المصاحبة للجسيم ، يتناسب مربع السعة مع احتمال مرور الجسيم في وحدة المساحة العمودية على اتجاه الشعاع في وحدة x ,  $(x + \Delta x)$  نيكون حاصل ضرب دالة الاحتمال في المدى الواقع بين ( (  $\psi^2$  .  $\Delta$  x ) هو احتمال وجود الجسيم في الذي  $\Delta$  x وواضح أن مجموع المقدار لجميع قيم x يساوى الوحدة وبذلك نكون قد أوجدنا رابطة بين الطبيعتين الموجية والجسيمية للفوتون على الصورة " الشدة الموجية للفوتون عند نقطة ما تحدد احتمال وجوده عند هذه النقطة " ويعود ذلك الاكتشاف إلى ماكس بورن عام ١٩٢٦ ثم جاء شرودنجر بعد ذلك ليضع أساس الميكانيكا الموجية على شكل معادلته الشهيرة ، التي تعالج أمواج الاحتمال للفوتونات أو الجسيمات المختلفة ، وحينما تكون سعة الموجة كبير ، يكون احتمال وجود الجسيم كبيرا . وتلعب معادلة شرودنجر بالنسبة للإلكترونات نفس الدور الذي تلعبه معادلات ماكسويل بالنسبة للفوتونات .

ولهذه المعادلة أهمية كبرى عند معالجة التصرف الإلكتروني في الذرات فعدم التحديد لموضع إلكترون الذرة يكون من الكبر ، بحيث يعادل تقريبا حجم الذرة كلها . وهذا يعنى أنه لا يوجد مسار محدد للإلكترون في الذرة كما كانت تمليه النظريات الكلاسيكية . ولذلك فشلت نظرية بوهر ( وسيأتي ذكرها في الباب القادم ) في محاولة حل مسألة حركة الإلكترونات في ذرات غير ذرة الهدروجين .

# مسائل على الفصل السادس والعشرين

- \ يصل للأرض من الشمس فيض من الطاقة قدره  $10^3$  واط  $10^7$  . أوجد عدد الفوتونات التي تسقط كل ثانية على متر مربع من سطح الأرض . ( اعتبر طول موجة متوسطة للفوتونات 5000 إنجستروم )  $^9$ 
  - . (  $\lambda = 5000~{
    m A}^{\circ}$  ما مقدار الطاقة الفوتونية للضوء الأخضر ؟ ( طول موجته
- ٣ الدالة الكهرضوئية لجسم ما 4.25 إلكترون فواط. ما أقصى طول موجى للضوء الذى
   يولد فوتى إلكترونات ؟
- ٤ ما هي طاقة الحركة بالإلكترون فواط التي تصاحب الإلكترونات المنبعثة من مادة تظهر كهرضوئية عند الطول الموجي 5000 إنجسترم ، إذا سقط عليها ضوء طوله الموجي 3000 إنجستروم؟
  - ه احسب كمية تحرك نوتون أشعة سينية طاقته  $10 \times 5$  إلكترون نواط ؟
- 7 = 1 أوجد طول موجة فوتون مشتت بزاوية  $90^\circ$  نتيجة تصادمه مع الكترون ، علما بأن طول موجة الفوتون قبل التصادم 0.1 إنجستروم 0.1
- أثبت أنه إذا كان الخطأ في تحديد موقع جسيم مساوياً طول موجته فإن الخطأ في سرعة الجسيم يساوي متوسط السرعة . أي أن الخطأ في قياس السرعة يساوي
   100%
- متذبذب تردده 10x2 هرتزيتكون من كتلة 10x9.1 كيلوجرام تتصل بزنبرك . ماذا تكون سعة النبنبة إذا كانت طاقة المتنبذب كمة واحدة ؟ وماذا تكون السعة إذا كانت الطاقة كمتين ؟
- الفيض الكهربي لضوء ساقط على العين هو  $10 \times 1.2$  واط  $10 \times 1.2$  . أوجد عدد الفوتونات التي تدخل العين إذا كان قطر إنسان العين  $1.0 \times 1.0$  سم اعتبر طول الموجة

المتوسطة للضوء 5000 إنجستروم) ؟

- المنافقة الابتدائية  $1.6 \times 1.6$  إلكترون فواط ، يتصادم مع بروتون ساكن البروتون بزاوية  $45^\circ$  . أوجد الطاقة النهائية للفوتون ؟
- ۱۱ نبضة موجة راديو تستمر 0.001 ثانية ماذا يكون طول النبضة إذا كانت سرعة الضوء  $\frac{8}{10}$  متر  $\frac{8}{10}$  متر  $\frac{8}{10}$  وإذا اعتبرنا فوتوناً موجودا في أي مكان داخل هذه النبضة فماذا يكون عدم التحديد في كمية حركته ؟ وماذا يكون عدم التحديد في تردد الفوتون ؟

# الفصل السابع والعشرون النظرية الذرية ( Atomic theory )

### ١/ ٢٧ – التركيب الذري للمادة :

ربما يكون اكتشاف الحركة البراونية عام ١٨٢٧ هو بدء الإشارة إلى ذرية المادة ، فقد لاحظ براون تحت الميكرسكوب حركة مستمرة لبعض حبوب اللقاح المعلقة في الماء ، وأن هذه الحركة عشوائية ولاتعتمد على الزمن ، وتزداد عنفا برفع درجة الحرارة . وعلى ذلك فقد فسرت هذه الحركة بافتراض أن السائل يتكون من جزيئات صغيرة دائمة الحركة عشوائيا ، وتزداد طاقة حركتها برفع درجة الحرارة .

$$N e = \frac{MIt}{W}$$
 (27 - 1)

ويمكن تحديد قيمة وحدة الشحنة e من المعادلة السابقة بمعرفة عدد أفوجادرو. وقد تحددت قيمة e بدقة كبيرة بعد ذلك بتجربة قطرة الزيت لميليكان.

اكتشف بعد ذلك النشاط الإشعاعي لبعض العناصر، فكان دليلا مباشرا على ذرية

المادة ، ولم يبق شك في مطلع القرن العشرين على أن ذرات المادة تتركب من شحنات موجبة وسالبة ، وأن التجاذب والتنافر بين هذه الشحنات هو أساس الخواص الفيزيائية والكيميائية للمواد . ونظراً لأن الإلكترونات توجد دائما في جميع أشكال المادة ، لذلك فإن افتراض حركة تذبذبية للإلكترونات داخل الذرات تفسر انبعاث ضوء وأمواج كهرمغناطيسية من الذرات . ولكن ظل ترتيب الشحنات الموجبة والسالبة في الذرة لغزا محيرا إلى أن أعلن ردفورد عن اكتشاف الذرة النووية .

### ۲/۲۷ (Rutherford nuclear atom ) ذرة رذرفورد ذات النواة

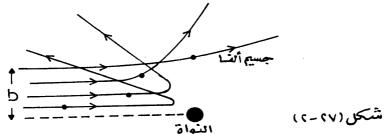
بعد أن اكتشف تومسون الإلكترون وضع نموذجا للذرة يعرف باسمه ، يفترض فيه أن الذرة كتلة كروية متجانسة من المادة عليها الشحنة الموجبة للذرة ع2+ حيث 2 هو العدد الذرى . ويتوزع بداخلها الإلكترونات Ze وهى الشحنات السالبة التي تحدث تعادلا مع الشحنات الموجبة للذرة . وافترض تومسون أن الإلكترونات تتواجد في مواضع اتزان داخل السحابة من الشحنات الموجبة . وعندما تثار الذرة تتذبذب الإلكترونات حول مواضع اتزانها فتبعث ضوط . ولكن لم يصادف هذا النموذج الذرى نجاحا ، إذ أنه لم يستطع تفسير ظهور خطوطا للطيف لها مواقع محددة تماما في طيف هذه المواد .

ثم جاء بعد ذلك رنرفورد معلنا الطبيعة النووية 
للذرة وأن كتلة الذرة مركزة تماما في نواتها التي 
تحتوى أيضا على شحناتها الموجبة . كان رذرفورد 
يدرس تشتت جسيمات ألفا عند تصادمها برقائق 
من الذهب بجهاز كالمبين باشكل (٢٧ – ١) ويتركب 
من مصدر مشع لجسيمات ألفا S . يخرج منه حزمة 
من الجسيمات التصدم رقيقة من الذهب F . تتشتت 
من الجسيمات التصدم رقيقة من الذهب F . تتشتت 
من الجسيمات التصدم رقيقة من الذهب F . تتشتت من الذهب الدهب الدهب الدهب الدهب الدهب التشت

الجسيمات بعد خروجها من الرقيقة F في جميع الاتجاهات ، ويمكن بواسطة جهاز كشاف

D تحديد اتجاهات الجسيمات المشتتة وكذلك عددها ، وبدهى أن إجراء التجربة يجب أن يتم في الفراغ حتى لا تتشتت جسيمات ألفا بتصادمها مع جزيئات الهواء .

وجد رذرفورد أن معظم الجسيمات مرت خلال ذرات الذهب دون أن تعانى انحرافا كبيرا ولكن يوجد دائما بعض الجسيمات تنحرف بزوايا كبيرة يصل بعضها إلى أكبر من  $90^{\circ}$ ى أن الجسيم يرتد أنى عكس اتجاء حركته الأصلية ، كما فى الشكل (77-7) .



ونظرا لأن جسيم ألفا هو في حقيقته نواة نَرة هيليوم وأن كتلته بضعة آلاف من المرات كتلة الإلكترون ، لذلك لايمكن أن يحدث هذا الانحراف الكبير للجسيم بمجرد تصادمه مع إلكترونات الذرة ، وأيضا فإن السمك الصغير جدا – لرقيقة الذهب التي يخترقها الجسيم – لا يسمح بافتراض حدوث تصادمات متتابعة تحدث هذا الانحراف الكبير ، الذي قد يصل إلى حد الارتداد الكامل ، وعلى ذلك وضع رذرفورد نموذجه للتركيب الذرى مستندا إلى الفروض الآتية :

- إن الذرة عبارة عن قراغ بداخله نواة تتركز فيها كتلة الذرة ، وهي التي تسببت في ارتداد جسيم ألفا عندما اصطدم بها .
  - ٢ كل الشحنة الموجبة في الذرة توجد في نواتها .
- ٣ تحيط الإلكترونات بالنواة وتتحرك في مسارات حولها ، حتى لاتسقط فيها بفعل
   القوى الكولومية .
- ٤ يمكن تشبيه النواة بالنظام الشمسى ، حيث تلعب النواة دور الشمس وتلعب

# ٣/ ٢٧ طيف الهيدروجين والخطوط الطيفية

( Hydrogen Spectrum )

عند دراسة أطياف الانبعاث لذرات العناصر المضتلفة ، وجد أن كل مادة يميزها مجموعة من خطوط الطيف ذات ألوان مختلفة . ونظرا لكون الهيدروجين أبسط العناصر جميعها – إذ يحتوى على إلكترون واحد فى ذرته – لذلك تعرض لبحوث طيفية مستفيضة ، ثبت بعدها أن طيف الهيدروجين يحتوى على مجاميع من خطوط الطيف ، يبدو لكل مجموعة نوع محدد من النظام يمكن وصفه بعلاقة رياضية بسيطة ، وقد كان بالمر أول من اكتشف علاقة بين طول الموجة  $\lambda$  لخطوط الطيف والمسافات بين الخطوط فى أحد هذه المجموعات الطيفية ، ولذلك سميت هذه المجموعة بمسلسلة بالمر Balmer series والتى أمكن وصفها بالمعادلة :

$$\frac{1}{\lambda} = R_{H} \left( \frac{1}{2^{2}} - \frac{1}{n^{2}} \right) \tag{27-2}$$

حيث  $R_H$  ثابت يعرف بثابت رايدبرج قيمته  $10^7 \times 1.0974$  متر n فهو عدد صحيح أكبر من ٢ ويأخذ القيم ..... n ,

و متسلسلة ليمان في منطقة فوق البنفسجي المسلسلة ليمان في المان في المسلسلة ليمان في المسلسلة ليمان في المسلسلة ليمان في المان في المسلسلة ليمان في المان في

وقد أمكن وضع جميع هذه المتسلسلات في علاقة رياضية واحدة هي :

$$\frac{1}{\lambda} = R_H \left( \frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2} \right) \tag{27-3}$$

حيث m, n أعداد موجبة صحيحة ، m أكبر من n .

وليس من قبيل المسادفة أن تنطبق هذه المتسلسلات على صورة فرق بين حدين . وسنرى فيما بعد أن الفرق بين أى من هذين الحدين يعطى فرقا بين مستريى طاقة إلكترونية في الذرة . فإذا اعتبرنا  $E = h \, v$  ,  $C = v \, \lambda$  على الدرة . فإذا اعتبرنا  $E = h \, v$  ,  $C = v \, \lambda$  الصورة :

$$E_{n \to m} = h \upsilon = \frac{hc}{\lambda} = R_H h c \left( \frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2} \right)$$
 (27 - 4)

n هو طاقة الفوتون المشع من الذرة ، عندما تنتقل من مستوى الطاقة n حيث  $E_{n\to m}$  في الطاقة هو إلى المستوى m . وعلى ذلك استخلص بوهر فيما بعد أن طاقة المستوى m للطاقة هو

$$E_{n} = -R_{H} \frac{hc}{n^{2}}$$
 (27 - 5)

#### Bohr theory : نظریة بوهر / ۲۷

لم يعط نموذج رذرفورد للذرة النووية أية بيانات عن ترتيب إلكتروناتها أو تحركاتها ، وكانت المشكلة هي كيف تتزن الشحنات السالبة والموجبة في النواة . فإذا كانت الإلكترونات ساكنة فإن القوى الكولومية لابد وأن تؤدى إلى سقوط الإلكترونات بالنواة وإذا كانت تتحرك حركة دائرية حول النواة ، لكي يحدث اتزان حركي بين القوة الكولوسية والقوة الطاردة المركزية ، فإننا بتطبيق الميكانيكا الكلاسيكية نحصل على :

$$\frac{Ze^2}{r^2} = \frac{mv^2}{r} \tag{27-6}$$

حيث v سرعة الإلكترون في مساره الدائري ، r نصف قطر المسار .

ولكن تطبيقا للنظرية الكهرمغناطيسية فإن حركة الإلكترون يصاحبها عجلة ثابتة نحو

مركز الحركة ، وعلي ذلك لابد للطاقة من أن تشع فتتناقص لذلك سرعة الإلكترون ، الذي يتحرك حينئذ في مسار حلزوني ينتهي به آخر المطاف للسقوط في النواة ، وواضح أن ذلك لا يحدث .

هناك إذن خطأ في تطبيق الميكانيكا الكلاسيكية في هذه الحالة وهذا ماصححه بوهر بوضع بعض الفروض تعرف باسمه وهي :

- مسارات الإلكترونات وطاقتها في الذرة النووية مكماة quantized ، بمعنى أن
   الإلكترون لايستطيع أن يتحرك إلا في واحد من مجموعة مسارات تسمى بالمسارات
   الموقوفة stationary orbits ، ولايشم الإلكترون طاقة كهرمغناطيسية أثناء وجوده
   فيها ، بخلاف ماتمليه النظرية الكلاسيكية .
- ٢ يمكن تطبيق قوانين الميكانيكا الكلاسيكية على حركة الإلكترون في مساره الموقوف
   فقط ، وإكنها لاتنظيق عندما يقفز الإلكترون من مسار إلى آخر
- $\gamma = 3$  عندما يقفز الإلكترون من مداره الموقوف إلى مدار آخر طاقته أقل ، ينبعث كم من الطاقة على شكل فوتون ضوئى طاقته تساوى الفرق بين مستويى طاقة المدارين  $E_2 \& E_1$

 $E_1 - E_2 = h \upsilon \tag{27 - 7}$ 

وقد وضع بوهر هذا الفرض استنادا إلى ماتم اكتشافه من متسلسلات فى طيف ذرة الهيدروجين ، واعتباره أن الخطوط الطيفية تنشأ عن انتقال الإلكترون من حالة موقوفة إلى حالة أخرى .

المسارات الكترون ذرة الهيدروجين دائرية حول النواة ، وأن كمية  $h/2\pi$  المسركة الزاوية L هي دائما عدد صحيح من الكمية الطبيعية L المسركة الزاوية L =  $n\,h/2\pi$  n=1,2,3....

وقد استند بوهر في هذا الفرض على النظرية الكمية لبلانك ، وبذلك تعتبر نظرية بوهر نصف كلاسيكية ، حيث إنه استخدم فيها جانبا كلاسيكيا وجانباً حديثاً . ۲۷/٥- مستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين ٧

يتحرك الإلكترون الوحيد في ذرة الهيدروجين في مسار دائري حول النواة ، التي تتكون من بروتون واحد، بسرعة ٧ ، نفرض أن نصف فطر المسار 1 ، شكل ( ٢٧ - ٤ ) .

كمية الحركة الزاوية للإلكترون هي:

$$mvr = m r\omega^2 = \frac{nh}{2\pi}$$
 (27 - 8)

ميث n عدد كمي يأخذ القيم 1 ، 2 ، 3 ، 2 ، ثابت بلانك n

تتزن القوة الكولومية بين الإلكترون والبروتون ، مع القوة الطاردة المركزية الناتجة عن الحركة الدائرية للإلكترون .

$$\therefore \frac{mv^2}{r} = m r\omega^2 = \frac{e^2}{4\pi \, \varepsilon_0 r^2}$$
 (27 - 9)

من المعادلتين (8 - 27) ، (9 - 27) نحصل على نصف قطر مسار الإلكترون .

$$r_{n} = \frac{4\pi \, \varepsilon_{0} n^{2} \, h^{2}}{m \, e^{2}} \tag{27 - 10}$$

 $^{-34}$ حيث  $^{-34}$  وتسمارى  $^{-34}$  منسمى عمادة  $^{-34}$  منسمى ممادة  ى ممادة مى ممادة مى

وعند وضع n=1 في المعادلة (20 - 27) نصصل على نصف قطر المسار الداخلى  $r_0$  عيث ويسمى نصف قطر بوهر  $r_0$  حيث بالتعريض بقيم الثرابت في المعادلة نجد أن :  $r_0=0.5293~\text{\AA}$ 

ولإيجاد الطاقة الكلية للإلكترون في المسار نوجد طاقة حركته وطاقة موضعه: طاقة الحركة باستخدام المعادلة(9 - 27) مي:

$$K E = \frac{1}{2} mv^2 = \frac{e^2}{8 \pi \epsilon_0 r}$$
 (27 - 11)

$$V = \frac{e}{4\pi \, \epsilon_0 \, r}$$
 عيث:  $eV$  عيث:  $(27 - 12)$  عيث:  $eV$  عي

$$E = \frac{e^2}{8 \pi \epsilon_0 r} - \frac{e^2}{4 \pi \epsilon_0 r} = -\frac{e^2}{8 \pi \epsilon_0 r}$$
 (27 - 13)

وبالتعويض من المعادلة (10 - 27) تكون طاقة المسار  $E_{\rm n}$  هي :

$$E_{n} = -\frac{me^{4}}{8 \, \epsilon_{0}^{2} \, h^{2} n^{2}}$$
 (27 - 14)

وبوضع n=1 والتعويض بقيم باقى الثوابت ، نحصل على قيمة الطاقة وبوضع مسار أي أول مستوى طاقة إلكترونية في ذرة الهيدروجين .

$$E_1 = -2.18 \times 10^{-18} \text{ J}$$
  
= -13.6 ev

وعلى ذلك تكون طاقة المستويات الأخرى هي :

$$E_n = -\frac{13.6}{n^2}$$
 ev (27 - 15)

## ٢٧/ ٦ - طيف ذرة الهيدروجين أو ذرة الإلكترون الواحد:

تبعا لفروض بوهر يمكن للإلكترون أن ينتقل من مساره الداخلي إلى مسار خارجي مع امتصاص بعض الطاقة ، ويقال للذرة عندئذ : إنها مثارة . وإذا عاد الإلكترون لمساره الابتدأئي تشع الذرة كمية من الطاقة على شكل فوتون تردده ٧ حيث تنطبق معادلة إينشتين :

$$h v = E_1 - E_2$$
 (27 - 16)

ويرمز هنا بالكميتين  $E_1$  ,  $E_2$  لستويى الطاقة الإلكترونية اللذين يميزهما العددان الكميان m, n وباستخدام المعادلة (4 - 27) نحصل على تردد الفوتون المنبعث من الذرة

المثارة على المعورة:

$$v = \frac{E_1 - E_2}{h} = \frac{me^4}{8 \, \epsilon_0^2 \, h^3} \left( \frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2} \right) \tag{27 - 17}$$

ويصير العدد الموجى للفوتون:

$$\frac{1}{\lambda} = \frac{v}{c} = \frac{me^4}{8 \, \epsilon_0^2 \, h^3 \, c} \left( \frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2} \right) \tag{27-18}$$

وتتشابه رياضيا هذه المعادلة تهاما مع المعادلة ((8-27)) التي تعطى المتسلسلات الطيفية ، ويمكن التثبيت من وجه الشبه بمقارنة القيمة العددية لثابت رايدبرج (8-27) مع القيمة العددية للمعامل في المعادلة (8-27). وقد وجد أنهما متساويان ، حيث إن :

$$\frac{\text{me}^4}{8 \, \varepsilon_0 \text{h}^3 \text{c}} = \text{R}_{\text{H}}$$

$$= 1.09737 \times 10^7 \, \text{m}^{-1}$$
(27 - 19)

عند تغير قيم الأعداد الكمية n; m في المعادلة (18 - 27) نحصل على جميع المضلوط الطيفية في المتسلسلات . ويمكن توضيح كيفية انبعاث خطوط الطيف من الذرة المثارة ، باعتبار مستويات الطاقة الإلكترونية في الذرة ، كما مبين بالشكل ( ٢٧ – ٥ ) .

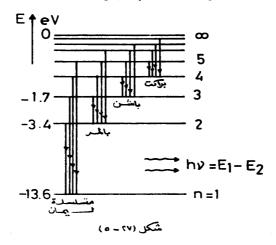
وجدنا من المعادلة (15 - 27) أن طاقة المسار بالإلكترون فواط هي :

$$E_{n} = -\frac{13.6}{n^2} \tag{27 - 20}$$

عند وضع  $\infty = n$  تكون الطاقة الإلكترونية مساوية للصغر وعندها يتحرر تماما الإلكترون من قبضة النواة ، وينطلق الإلكترون ويترك الذرة في حالة تأين .

أما إذا وضعنا n=1 فإننانحصل على طاقة إلكترونية قدرها -13.6 إلكترون فولط، ويلاحظ أن جميع الطاقات هنا بالسالب حيث أن الإلكترون يكون ساقطا في بئر جهد النواة. وعند التعويض بقيمة n=2 محصل على طاقة إلكترونية قدرها -3.4 إلكترون

فولط ، وهكذا تبين مجموعة الخطوط الأفقية في الشكل ( ٢٧ - ٥ ) الطاقات المختلفة التي يمكن للذرة أن تتخذها ، وتمثل أيضا المدارات الإلكترونية المختلفة .



عندما يقفز الإلكترون من مستوى طاقة مرتفع إلى مستوى منخفض ، يوضيح سهم الانتقال في الشكل (VV = 0) مقدار الطاقة المتضمنة في الفوتون الضوئي المنبعث .

#### مثال (۲۷-۱) :

الهليوم وحيد التأين هو ذرة هليوم فقدت إلكتروناً من إلكترونيها الاثنين وأصبحت تشبه ذرة الهيدروجين، باستثناء أن عددها الذرى (Z=2) اثنان . أوجد مستويات الطاقة بأيون الهليوم و

#### الحسل:

في حالة ذرة الهليوم نضع الشحنة Z=2 على النواة ، حيث Z=2 بدلا من الشحنة z=2 في حالة ذرة الهيدروجين، وباتباع نفس المعالجة الرياضية نحصل على معادلة مستويات الطاقة على الصورة :

$$E_{n} = -\frac{mZ^{2} e^{4}}{8 \varepsilon_{0}^{2} h^{2} n^{2}}$$
 (27 - 21)

وبالحساب نجد أن:

$$E_{n} = -\frac{54.4}{n^{2}} \tag{27 - 22}$$

وبوضع = 1 , = 1 , = 1 , = 1 , = 1 , = 1 وبوضع = 1 و مكذا. = 1 و مكذا. = 1 و مكذا. = 1 و مكذا.

## : ( Electron spin ) الإلكترون – ٧/٢٧

كان معروفا قبل ظهور نظرية بوهر بزمن طويل أن خطوطا طيفية كثيرة تظهر في مطياف التحليل الدقيق ، مكونة من مركبتين قريبتين جدا من بعضهما . فخط الصوديوم

مثلا يتكون من مركبتين بينهما مسافة 6 إنجستروم .



وقد فسسرت ظاهرة ازدواج الخطوط هذه بضاصية جديدة للإلكترون هي اللف . فالإلكترون هي بيور حول نفسه في نفس الوقت الذي يدور فيه في مساره . ونتيجة لهذا اللف يتولد مجال مغناطيسي يكافئ ثنائي قطب مغناطيسي منطبق على محور الدوران . ويؤثر هذا المجال على المجال المغناطيسي الناشئ عن الحركة المدارية للإلكترون . ويتوقف على ذلك مستوى الطاقة الإلكتروني . ولما كان من المكن أن يشغل كل مستوى للطاقة إلكترونين لفهما

مختلف بالنسبة للمجال المغناطيسي المدارى كما في الشكل ( ٢٧ - ٦ ) لذلك تزدوج كل حالة طاقة إلكترونية نتيجة للف الإلكترونين بها ، وينشأ عن ذلك ازدواج الخطوط الطيفية التي تنتج عن انتقال الإلكترون بين هذه الحالات .

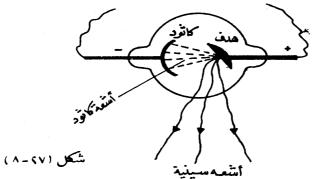
وقد أثبت شتيرن وجيرلاخ عمليا عام ١٩٢١ وجود هذا اللف المتعاكس للإلكترونات ، وذلك بإمرار تيار من ذرات الصوديوم المتعادلة في مجال مغناطيسي غير منتظم كما مبين بالشكل ( ٢٧ - ٧ ). تمر ثنائيات القطب المغناطيسي الناشئة عن اللف الإلكتروني ، في المجال الضارجي غير المنتظم الذي يؤثر عليها بقوة تسبب انصرافها . فإذا كان اتجاه ثنائيات القطب إلى أعلى مثلا ، فإنها تنصرف في عكس اتجاه ثنائيات القطب التي يكون اتجاهها إلى أسفل . وعلى ذلك ينشق تيار ذرات الصوديوم بمروره في المجال ويصدير جزأين، وقد أمكن تسجيل ذلك بوضوح على لوح من الزجاج يستقبل الذرات الخارجة من المجال .

# ٢٧ / ٨ - الأشعة السينية :

كان رونتجن يدرس طبيعة الأشعة الكاثودية في أنابيب التفريع الكهربي ، حينما اكتشف انبعاث أشعة نفاذة مصدرها أنود أنبوبة التفريغ الكهربي ، مما دفعه إلى استنتاج أن تصادم الإلكترونات السريعة التي يتكون منها أشعة الكاثود مع هدف صلب ينتج عنه تلك الأشعة المجهولة التي أسماها الأشعة السينية X - rays .

ولكى نحصل على مصدر نقطى للأشعة السينية ، يجب تجميع أشعة الكاثود لتصدم الهدف في نقطة ، وكانت المحاولة الأولى لعمل ذلك هو صنع الكاثود على صورة جزء من

كرة ، حتى تتجمع الأشعة الكاثودية في مركزها ، حيث يوضع الهدف لإيقاف الإلكترونات وإنتاج الأشعة السينية ، كما مبين بالشكل ( YY - A ) وتعتمد شدة تيار الإلكترونات في هذه الحالة على ضغط الغاز في أنبوية التغريغ ، وبالتالي تتأثر الأشعة السينية الناتجة على زمن تشغيلها ، مما يجعلها غير صالحة للاستعمالات القياسية .



ولذلك تصنع حاليا أنبوية الأشعة السينية بحيث تعتمد على إلكترونات ابتعثت بتسخين فتيل بواسطة تيار كهربى . وفي هذه الحالة تفرغ الأنبوية تماما من أي غاز وبذلك لايتغير أداؤها مع الزمن .

ومن أهم خواص الأشعة السينية تأثيرها الفوتوغرافي وقدرتها على النفاذ مما يجعلها صالحة لاستخدامات طبية كثيرة ، كتصوير بعض أعضاء داخلية في جسم الإنسان . وبالرغم من الفائدة الجمة لهذه الخاصية للأشعة ، إلا أن تكرار استعمالها وامتصاص الجسم لها دون هدف طبى ، يكون له تأثير مدمر للخلايا الحية في الجسم .

ومن خواص الأشعة السينية أيضا حدوث الظاهرة الفلورية ، عند سقوطها على بعض الأجسام مثل كبريتيد الزنك ، وتستخدم لذلك حواجز متفلورة في التطبيقات العملية للأشعة السينية لإظهارها للعين المجردة .

ويحدث مرور الأشعة السينية في الأجسام بكافة أنواعها تأينا يختلف باختلاف

كثافتها ، ولذلك تقاس شدة الأشعة بدرجة التأين التي تحدثها في غرفة تأين قياسية .

وقد وجد أن الأشعة السينية لاتنصرف بمرورها في المجالات الكهربية أو المفناطيسية مما يجعلنا نستبعد كونها جسيمات مشحونة . وبعد ذلك اعتبرت أشعة كهر مغناطيسية نظرا لقدرتها على تكوين تداخل إنشائي أو إتلاقي عند مرورها في بلورة فقد وجد فون لاو أن الترتيب المنتظم لذرات بلورة يصلح كمحزوز حيود . ولكن نظرا لأن مراكز الحيود في البلورة هي الذرات بدلا من خطوط المحزوز ، لذلك فإن نموذج الحيود يتكون من نقط بدلا من خطوط . وقد سميت نماذج النقط التي تظهر نتيجة حيود الأشعة السينية على بلورات المواد المختلفة بنماذج لاو " Laue patterns "

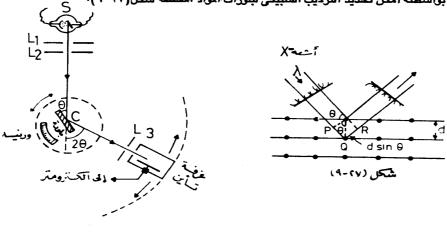
## ٧٧ / ٩\_ مطياف الأشعة السينية :

بعد تجارب لاو لاختبار طبيعة الأشعة السينية ، جاء وليم براج واقترح طريقة بسيطة يفسسر بها حيود الأشعة السينية على شبيكة بلورية ، افترض براج أن المجال الكهرمغناطيسي المتردد للأشعة السينية يحدث في ذرات البلورة استقطابا مترددا. وتعمل الذرة حينئذ كمتذبذب كهربى له نفس تردد الأشعة الساقطة ، ويصير قادرا على إرسال مويجات كرية لها نفس طول الموجة للأشعة السينية .

ميث n عدد صحيح يأخذ القيم ..... n عدد n عدد محيح يأخذ القيم .... n تقوية عند الانعكاس هو :

 $2 d \sin \theta = n \lambda \tag{27 - 23}$ 

ويسمى هذا بقانون براج Bragg's law ويعتبر حجر الأساس في علم البلورات ، إذ بواسطته أمكن تحديد التركيب الشبيكي لبلورات المواد المختلفة شكل (٢٧-٩)



شکل (۲۷–۱۰)

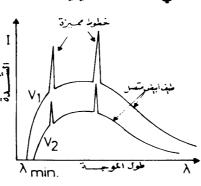
تقاس شدة الأشعة السينية التى تدخل غرفة التأين عن طريق قياس تيار التأين ، الذى يتناسب طرديا مع شدة الأشعة . عند قياس تيار التأين مع الزاوية  $\theta$  وجدت انعكاسات قوية للأشعة عند زوايا معينة يتحقق معها قانون براج . وعند تغيير البلورة

وإعادة التجربة ، وجد أن المسافة العمودية بين المستويات الذرية d تتناسب دائما مع مقلوب جيب الزاوية  $\theta$  ، التي يكون عندها أقوى انعكاس

$$d \alpha \frac{1}{\sin \theta}$$
 (27 - 24)

# ٢٧ / ١٠ – الطيف المستمر والطيف الخطى للأشعة السينية :

إذا حللنا حزمة من الأشعة السينية الصادرة من أنبوبة -كالمبينة بالشكل (٢٧ - ٨) - نجد أن شدة الأشعة تتغير مع طول الموجة كما مبين بالشكل (٢٧ - ١١) فتظهر مركبتان لطيف الأشعة . الأولى أشعاع متصل continuous وأحيانا يسمى إشعاعا أبيض white radiation ويكون الخلفية للطيف حيث تتغير طول ويكون الخلفية للطيف حيث تتغير طول الموجه تغيرا تدريجيا . والثانية خطوط طيفية تظهر في شكل قمم في الشدة عند أطوال موجات محددة .



تشکل (۷۷-۱۱)

عند دراسة كل مركبة من هذا الطيف ، وجد أن الطيف المستمر لا يتوقف على نوع مادة الهدف الذي يكون الأنود ، وإنما يتوقف علي فرق الجهد V بين الكاثود والأنود . أي أنه يتوقف على سرعة الإلكترونات وطاقة حركتها عند اصطدامها بالأنود .

وتطبيقا لنظرية الكم نجد أن الإلكترون المعجل عندما توقفه مادة الأنود ، تتحول معظم طاقته إلى حرارة ويتحول الجزء الباقي إلى إشعاع كهرمغناطيسي .

فإذا فرض أن طاقة الإلكترون قبل تصادمه مباشرة هي eV ، وأن كل هذه الطاقة تحولت إلى فوتون من أشعة سينية فإن :

$$eV = h v = \frac{hc}{\lambda \min}$$
 (27 - 25)

حيث  $\lambda$  min هي أقصر طول موجة يمكن أن تنتجها أنبوبة الأشعه السينية ، عندما يكون فرق الجهد بين قطبيها هو V . ولذلك فإن نقطة النهاية في الطيف المتصل ، مثل A أو B في الشكل ( V V V ) تعتمد فقط على الجهد الكهربي الواقع على الأنبوبة .

أما بالنسبة للطيف الخطى فانه ينشأ بنفس الكيفية التى ينشأ بها الطيف الضوئى ، أى عن طريق قفزات إلكترونية بين مستويات الطاقة الداخلية في الذرة الهدف .

لقد رأينا في حالة ذرة الهليوم (مثال YV-V) أنه عندما تضاعفت الشحنة على النواة Z=Z ازدادت فروق الطاقة بين المستويات زيادة كبيرة . ولنا أن نتصور كم تصبح هذه الفروق ، عندما نعتبر حالة ذرة تكون فيها قيمة Z كبيرة ، فعلى سبيل المثال عندما تكون Z=100 تصير الطاقات المتضمنة في الذرة أكبر عشرة آلاف مرة عما هي لذرة الهيدروجين. وتبعا لذلك فعند هبوط الإلكترون من القشرة Z=10 إلى القشرة Z=10 في عنصر ثقيل نجد أن طول موجة الفوتون المنبعث عندئذ صدفير ، ويقع في مدى الطول الموجي للأشعة السينية .

نستنتج من ذلك أن الطيف الخطى للأشعة السينية يساعد على معرفة مستويات الطاقة الداخلية للذرة الهدف ، والتي تستثار بواسطة تصادم الإلكترونات المعجلة معها في أنبوبة الاشعة.

## ۱۱/۲۷ أشعة الليزر ( Laser radiation ):

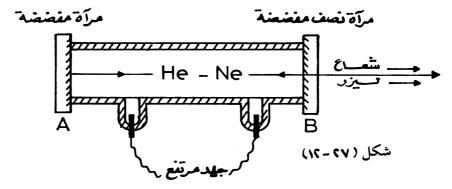
رأينا مما سبق أن الإلكترون داخل أي ذرة إذا مكث في مساره لايشيع طاقة ، وإذا قفز من مدار خارجي إلى آخر داخلي ينبعث فوتون ، طاقته تساوي الفرق بين مستويي طاقة المدارين . نجد في مصادر الضوء المعتادة – كالمصابيح مثلا – أن ذراتها تستثار وتشيع بطريقة عشوائية ، فيكون الضوء المنبعث خليطا من مويجات ليس لها اتجاه انتشار محدد ، وكذلك لايربط بينها طور واحد .

يوصف شعاع الضوء بأنه أحادى اللون غير مترابط non coherent ، إذا تكون من نفس كمات لها نفس الطول الموجى لكنها تختلف فى الطور ، لأنها وإن كانت قد نشأت من نفس الانتقال الإلكترونى ، إلا أن كل منها ابتعث من ذرة مختلفة فى أزمنة مختلفة . ولذلك يحدث بينها ظاهرة التداخل فهى تقوى بعضها ، إذا تطابقت فى الطور وتلفى إحداهما الأخرى إذا اختلفتا فى الطور بزاوية °180 .

يختلف شعاع ضوء الليزر عن الضوء العادى فى أن جميع نرات المادة التى يخرج منها الضوء تشع فوتوناتها بنظام in unison فالإلكترونات فى الذرات المختلفة تقفز معا فى نفس الوقت ، أو على فترات بينها زمن دورى واحد أو مجموعة أزمنة دورية كاملة لذبذبة موجة الضوء المشع . كما أن الفوتونات تخرج جميعها فى نفس الاتجاه . وتكون نتيجة ذلك حدوث تداخل تقوية بين جميع الفوتونات ، فى الشعاع الذى يقال عنه حينئذ بأنه مترابط coherent . حيث تتطابق كل قمة وكل قاع فى الموجات المختلفة ، وتكون عندئذ السعة الكلية متناسبة مع عدد الذرات ، وعلى ذلك تكون شدة الضوء متناسبة مع مربع عدد الذرات ، مما يجعل للشعاع المترابط طاقة ضخمة جداً بالنسبة للشعاع غير المترابط .

يمكن إنتاج أشعة الليزر بطرق مختلفة ، ولكنها جميعا تعمل بنفس المبدأ الذى اشتق اسمها منه ، وهو تكبير الضوء بواسطة الانبعاث المستثار للإشعاع " LASER " اسمها منه ، وهو تكبير الضوء بواسطة الانبعاث المستثار للإشعاع " Light Amplification by Stimulated Emission of Radiation

وقد بنى أول جهاز لإطلاق أشعة ليزر عام ١٩٦٠ ، باستخدام بلورة من الياقوت Ruby . وكانت الأشعة تغرج منه على شكل نبضات متقطعة . ثم استخدم بعد ذلك بكثرة ليزر الهليوم / نيسون ، وهو يعطى شعاعا ضوئيا متصلا . ويتركب كما في الشكل ( ٢٧ – ١٧ ) من أنبوية زجاجية تحتوى على غازى الهليوم والنيون تحت ضغط منخفض نسبيا . يثبت عند طرفى الأنبوية لوحان مستويان ومتوازيان . اللوح الأول A مفضض يعمل كمرأة تعكس كل الضوء الساقط عليها ، بينما اللوح الثاني B فهو نصف مفضض ليسمح بمرود جزء من الضوء الساقط عليه من الداخل ، لكي ينفذ من خلاله ويغادر الأنبوية .



عند توصيل قطبى الأنبوبة بفرق جهد مرتفع ، يحدث فى الغازات بداخلها، تفريغ كهربى ويمر تيار فى الأنبوبة ، تتصادم الإلكترونات مع ذرات الهليوم وتسبب إثارة إلكتروناتها إلى مدارات خارجية ، وتتصادم أيضا ذرات الهليوم المثارة بذرات النيون ، فتنتقل كمية من الطاقة إلى النيون الذى تقفز إلكتروناته بدورها لمدارات مثارة ، أى أن ذرات الهليوم تكون بمثابة مصدر للطاقة بالنسبة لذرات النيون .

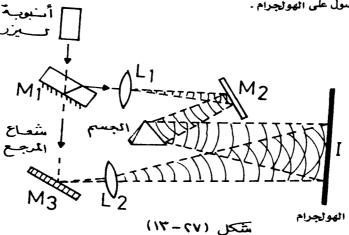
وقد وجد أن هناك لذرة الهليوم حالة مؤقتة الاستقرار ، يقاوم فيها الإلكترون المثار هبوطه إلى المدارات الداخلية ، وذلك عندما تكون الطاقة أعلى بما قيمته 20.6 إلكترون فولط عن الحالة الداخلية n = n . وعندما تصطدم هذه الذرة المثارة بذرة النيون ، تأخذ هذه الأخيرة الطاقة من ذرة الهليوم ، وتصبح في حالة مستثارة هي في الواقع أكثر استقرارا من حالة ذرة الهليوم ، ولذا لا يهبط الإلكترون فيها إلى حالة أدنى دفعة واحدة . وبمرور الوقت تستمر إثارة ذرات النيون التي تصبح في حالة انتظار حتى تشع طاقاتها . وحين تفعل ذلك تضرج كل ذرة فوتونا ضوئيا طوله الموجي 6328 إنجستروم ، يقع في المدى الأحمر من الطيف وتكون جميع الفوتونات في نفس الطور ، وتضرج في نفس اللحظة لتكون شعاع الليزر .

ويحدث انطلاق كل هذه الفوتونات مرة واحدة ، عندما تنطلق كمة كهرمغناطيسية

(فوتون) يكون لها نفس الطول الموجى، فتحدث حالة رنين بين المجال الكهرمغناطيسي المتذبذب للفوتون وذرات النيون المستثارة ، فتنطلق فوتوناتها متحدة تماما في الطور مع الإشماع الأصلى الذي أحدث الرنين .

لأشعة الليزر حاليا استخدامات كثيرة فى الحياة ، فى الطب مثلا فى جراحات العيون واستنصال الأورام ، كما تستخدم الليزرات القوية فى لحام المعادن أو قطعها عن طريق الحرارة الهائلة التى تتولد عن امتصاص الشعاع داخل المادة . وتستخدم أيضا فى الاتصالات وفى البحث العلمى .

ويوجد تطبيق الأشعة الليزر في مجال التصوير ، وإظهار صور للأجسام في ثلاثة أبعاد ، وتسمى الطريقة بالتصوير الهولوجرافي Holography ، ويبين الشكل ( ٢٧ - ١٣ ) كيفية الحصول على الهولجرام .



تسقط أشعة الليزر على مراَة  $\, M_1 \,$  مفضضة لتقسيم الشعاع إلى قسمين . يسقط القسم الأول منها ، بعد انعكاسه على مراَة  $\, M_2 \,$  ، على الجسم الذي تنبعث منه عندئذ أمواج كرية تقابل الجزء الثاني من الشعاع الأصلى ، الذي يسمى شعاع المرجع ، بعد سقوطه

على مرآة  $M_3$  ليصل إلى موضع الهولجرام . يتداخل جزء الشعاع فيحدث هدب تداخل تتشكل وفقا لشكل الجسم ، وتظهر كذلك في الصورة التي يسجلها لوح فوتوغرافي حساس موضوع عند I . وإذا ما أضيئت صورة تلك الهدب بشعاع ليزر ونظر إليها من بعيد ترى صورة الجسم مجسعة . ولكنها صورة تقديرية طبعا . والسبب في ظهور صورة الجسم مكذا ، هو أن صورة الهدب تعمل كمحزوز حيود ، بالنسبة لأشعة الليزر الساقطة عليها ، فتعيد إنشاء صدر الموجة الأصلى الذي انبعث من الجسم ، وأحدث تلك الهدب عندما تداخل مع شعاع المرجع .

\* \* \* \*

## مسائل على الفصل السابع والعشرين

- n=1 في ذرة الهيدروجين n=1 في مداره الأول الميدروجين الميدروج
  - ٢ احسب جهد التأين بالإلكترون فواط لذرة الهيدروجين ؟
- r=1 النبي المستوى الإلكتروني الأول r=1 النبي النبي المستوى الإلكتروني الأول المستوى r=1 المستوى وما هو الطول الموجى الموتون يستطيع إطلاق الكترون من هذا المستوى r=1
- عجل الإلكترونات في أنبوية تليفزيون بجهد 20000 فولط . ما هو أقصر طول موجى
   للأشعة السينية المتولدة في الجهاز ، عندما تصطدم هذه الإلكترونات بشاشة
   التليفزيون ؟
- ه أوجد طول موجة دى برولى لنيوترون طاقته إلكترون فولط واحد . كتلة النيوترون  $-\frac{27}{10}$  x 1.67
- آنبوبة أشعة سينية تعمل بجهد 30000 فواط يمر بها تيار 0.01 أمبير . أوجد الطاقة الحرارية المتوادة كل ثانية عند الأنود نتيجة لتصادم الإلكترونات به ؟
   وإذا كان وزن الأنود 200 جرام وحرارته النوعية 0.1 سعر / جم / درجة فما هو الارتفاع الناتج في درجة حرارته ، خلال دقيقة واحدة بفرض عدم تبريد الأنود ؟
- m V = 1 انعكست أشعة سينية بقوة على سطح بلورة من الكالسيت ، عند سقوطها في اتجاه يصنع ذاوية m 42 m 42 مع سطح البلورة ، الذي يتكون من المستويات ذرية المسافة المعودية بين كل اثنين منها هي m 3.03 m arc متر . احسب طول موجة الأشعة السينية . وما هي الزوايا الأخرى التي تحدث انعكاسا قويا آخر ؟
- اذا فرض أن نظرية بوهر تنطبق على الإلكترون الداخلي جدا في ذرة الذهب 79 = 2 ، وذلك بإهمال جميع الإلكترونات الأخرى فأثبت أن الطاقة اللازمة لإزالة هذا الإلكترون من الذرة هي  $2 (79) \times 13.6$  إلكترون فواط 2 أوجد أيضا نصف قطر أول مدار لهذه الذرة 2

- عندما تتأین ذرة الهلیوم تصبح ذرة أحادیة الإلکترون . بتطبیق علیها نظریة بوهر أوجد نصف قطر المدار الداخلی للأیون H ?
- ا عندما سقطت أشعة فرق بنفسجية طول موجتها 800 إنجستروم على غاز
   هيدروجين انبعثت منه إلكترونات . احسب طاقة حركة الإلكترونات التي تنبعث من ذرات
   الهيدروجين ؟

# الفصل الثامن والعشرون النكلونات والطاقة النووية ( Nucleons and atomic energy )

## : ( Radioactivity ) النشاط الإشعاعي ( ۲۸ / ۱ – النشاط

اكتشف بيكرل عام ١٨٩٦ ظاهرة النشاط الإشعاعي الطبيعي ، حينما كان يدرس الضاصية الفوسفورية للمواد التي تمتص الضوء ثم تعيد إشعاعه بعد فترة وكان يعرض مواده لأشعة الشمس ، ثم يقربها من لوح فوتوغرافي حساس مغلف بورق أسود ، لمعرفة ما إذا كانت هذه المواد ترسل أشعة نفاذة كالأشعة السينية . وجد بيكرل أن موادا مثل اليورانيوم تؤثر على اللوح الحساس في كل مكان وزمان دون الاستعانة بأي عامل خارجي . وكان معنى ذلك أن هناك أشعة نفاذة تصدر عن اليورانيوم ، ويكون انبعاثها ذاتيا ومستمرا ، ولا يمكن لتغير الضغط أو درجة الحرارة أن يؤثر عليها . وسميت الظاهرة بالنشاط الإشعاعي الطبيعي ، الذي وجد بعد ذلك أنه ينشأ عن تحولات داخل النواة تسبب خروج هذه الأشعة التي تتكون من ثلاثة أنواع تعرف باسم أشعة ألفا و rays وأشعة بيتا

.  $\gamma$  وأشعة جاما  $\beta$ 

يمكن الفصل بين هذه الأنواع الثلاثة من الأشعة بواسطة المجالات الكهربية والمغناطيسية. فإذا وضعت كمية من المادة المشعة كالراديوم مثلا في ثقب قالب من الرصاص – كما في الشكل ( YA - Y ) – تخريج الأشعة من الثقب في اتجاه واحد يسهل معه دراستها . فإذا أثرنا عليها بمجال كهربائي E نجد أن الشعاع قد انقسم إلى ثلاث مركبات إحداها موجبة الشحنة – وينحرف جهة اللوح السالب التكهرب وقد أطلق عليها جسيمات X ، والثانية سالبة التكهرب وتنجذب إلى اللوح الموجب

E E

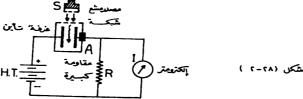
شکل (۲۸-۱۱)

التكهرب وأطلق عليها أشعة  $\beta$  ، أما المركبة التالثة من الشعاع وكانت خالية من الشحنة ولم تتحرف في مجال كهربي أو مجال مغناطيسي وسميت أشعة جاما  $\gamma$  .

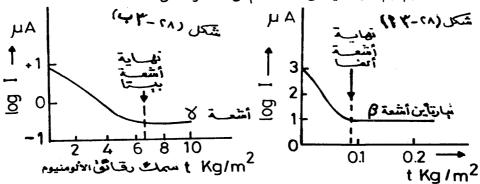
وبدراسة هذه الأشعة وجد أن أشعة ألفا هى نوى ذرات هليوم ، يحمل كل جسيم منها شحنة بروتونين وكتلته تساوى أربعة أمثال كتلة البروتون وأن أشعة بيتا هى إلكترونات سريعة . أما أشبعة جاما فهى أمواج كهرمغناطيسية تظهر حيودا على سطح بعض البلورات ، كما يحدث للأشعة السينية فهى فوتونات ذات طاقة عالية جدا .

## ٢ / ٢ - القدرة على التأيين ومدي الأشعة :

للإشعاعات  $\gamma$ ,  $\beta$ ,  $\gamma$  قدرة على تأين الهواء، وقد لوحظ أن هذه القدرة تختلف من نوع إلى آخر من الأنواع الثلاثة اختلافا بينا . وأقدرها على التأين هي جسيمات ألفا ذات المدى القصير ، الذي يبلغ بضعة سنتيمترات فقط في الهواء . ولإظهار هذه القدرة على التأين نستخدم جهازا –كالمبين بالشكل  $(\gamma - \gamma)$  – ويتركب من غرفة تأيين  $\gamma$  تغطى نافذتها شبكة ، تسمح للجسيمات بالنفاذ لداخل الغرفة حيث يوجد مكثف مشحون عليه جهد مرتفع من بطارية .  $\gamma$  .  $\gamma$  . ونصل المكثف بدائرة إلكترومتر حساس لقياس تيار التأين عند مرود الجسيمات بين لوحيه . ولقياس مدى الأشعة يبعد المصدر  $\gamma$  تدريجيا من غرفة التأين ، فينقص تبعا لذلك تيار الإلكترومتر حتى يثبت تقريبا بعد حوالي ستة سنتيمترات هي مدى الشعة ألفا



ولدراسة أشعة بيتا وجاما الأكثر نفاذية من أشعة ألفا ، نستخدم لإيقاف الأشعة رقائق من الألومنيوم توضع بين مصدر الأشعة ، وغرفة التأين ، وبتغيير سمك الرقائق وقياس شدة تيار التأين ، نحصل على منحنى امتصاص ، كالمبين بالشكل (  $^{7}$  –  $^{7}$  أ). ومنه يظهر أن حوالى  $^{8}$  99% من تيار التأين يمكن إيقافه بسمك من الألومنيوم حوالى  $^{8}$  0.08 كجم  $^{7}$  ، أما الجزء االباقى من الأشعة فيحتاج لسمك كبير من الألومنيوم لإيقافه ، وذلك لشدة نفاذيته عن أشعة  $\alpha$  ، كما أن مداه يصل إلى حوالى عشرة أمثال مدى جسيسمات  $\alpha$  ويبين الشكل  $(^{7}$  –  $^{7}$  ب ) منحنى امتصاص أشعة  $\beta$  في الألومنيوم حيث يتبين أن سمكا من الألومنيوم قدره حوالى 7 كجم  $^{7}$  يمكن أن يوقف أشعة  $\alpha$  تماما . أما أشعة  $\alpha$  فقدرتها على النفاذ كبيرة جدا بالنسبة لأشعة  $\alpha$  .  $\alpha$  . ولكي نوقف نصف شدة الأشعة نحتاج لسمك قدره 1000 كجم  $^{7}$  ، وهذا يكافئ سمك  $\alpha$  سم من مادة الرصاص  $\alpha$ 



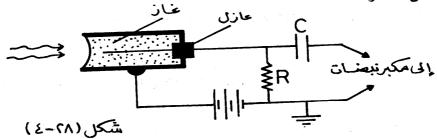
وقد وجد أن طيف أشعة جاما الصادر من أى عنصر مشع هو طيف خطى ، بمعنى أن طاقة فوتون جاما الصادر من ذرة ما ، يكون له طاقة ثابتة ، أى أنه يصاحب دائما انتقال النواة من مستوى طاقة مرتفع إلى آخر أقل منه .

## ٣/٢٨ طرق الكشف عن الأشعة المؤينة:

يعتبر اللوح الفوتفرافي أبسط أنواع الكاشفات الإشعاعية ، وقد كان السبب في اكتشاف النشاط الإشعاعي الطبيعي . وتعتمد فكرته على التأثير الكيميائي في مستحلب اللوح الحساس نتيجة لتأينه بمرور الأشعة فيه ، إذ يساعد ذلك على ترسيب الفضة في أملاح الفضة المكون منها المستحلب ، مما يجعله أسود اللون بعد تحميضه . وتظهر هذه الحبيبات المترسبة بصورة مشتتة في كل المستحلب عندما يتعرض لأشعة بيتا أو جاما ، أما جسيمات ألفا فتحدث تأيناً كثيفا في مسارها ، فيظهر المسار على شكل خط أسود يمكن بواسطة قياس مدى الأشعة في المستحلب . وقد أمكن حديثا الحصول على مستحلبات خاصة قادرة على إظهار مسارات بيتا ، وكذلك التفاعلات النووية للجسيمات الأولية والأشعة الكونية .

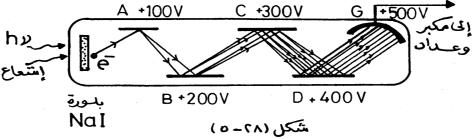
أما الإلكترومترات فهى عبارة عن عرفة تأين ، بها زوج من الألواح المعدنية تكون مكثفا متوازى الألواح . يوجد غاز أو هواء بين الألواح . وبوضع فرق الجهد بينهما ، يسبب انحرافا في ورقة ذهبية أو في سلك رفيع ، يستخدم كمقياس لمقدار الشحنة فوق لوحى المكثف . عند مرور جسيم مؤين بين اللوحين يمر تيار تأيين بينهما ، فتهبط ورقة الذهب أو سلك المقياس بما يعادل النقص في شحنة الإلكترومتر ، ويؤخذ هذا النقص دليلا على مرور الأشعة ، ويمكن معايرة الجهاز لتعيين شدة الأشعة المارة بين اللوحين .

ويعتبر عداد جيجر من أهم أجهزة قياس الإشعاع النويى ، إذ يمكن بواسطته إيجاد عدد الجسيمات المشعة من المادة . ويتركب كما في الشكل ( ٢٨ – ٤ ) – من أسطوانة معدنية بداخلها غاز أرجون تحت ضغط مخلخل ، ومثبت داخلها سلك معزول عزلا كهربيا جيدا . ويوضع بين السلك والأسطوانة فرق جهد أقل قليلا من الجهد اللازم لإحداث تفريغ كهربى في الأسطوانه .



يقفل الأسطوانة نافذة رقيقة من مادة كالميكا ، تسمح بدخول الاشعة المؤينة . عند مرور جسيم في العداد ينتج عنها أيونات ، تتحددك في المجال الكهربي بين السلك والأسطوانة مسببة مرور تيار كهربي للحظة قصيرة في المقاومة R ، ويمكن تضخيم فرق المجهد على طرفي المقاومة بمكبر نبضات يعمل على تشغيل عداد تسجيل ، وبذلك يمكن عد المسيمات التي تدخل العداد ... ويلاحظ أن نبضات الجهد الصادرة عن العداد ثابتة القيمة ، سواء كان الجسيم ألفا أم بيتا أم أشعة جاما ، وعلى ذلك لا يستطيع العداد التمييز بينها ، وبالرغم من ذلك فهو من أكثر كاشفات الجسيمات والفوتونات شيوعا ، ومن مزاياه شدة الحساسية والبساطة والمرونة في الاستعمال وقوة الاحتمال .

يستخدم في مجال تعيين طاقة الجسيمات - بالإضافة إلى عددها - عداد الوميض Scintillation counter ، وتعتمد فكرته على أنه عندما يصطدم جسيم بمادة فلورية مثل أيوديد الصوديوم ، تصدر عنها نبضة ضوئية يمكن تسجيلها بواسطة خلية كهروضوئية ولكن نظرا لأن ومضة الضوء الناشئة عن جسيم واحد تكون ضعيفة الغاية ، لذلك يستخدم مضاعف فوتوني Photo multiplier - كالمبين بالشكل (٢٨-٥) - ويتركب من بلورة من أيوديد الصوديوم المنشطة بالثاليوم تستقبل الإشعاع الساقط . يحرر كل فوتون أو جسيم من الأشعة إلكترونا يعجل بواسطة فرق في الجهد ، موضوع على إلكترود A مغطى بمادة يمكن أن تبعث إلكترونات ثانوية . وعندما يتصادم الإلكترون مع A تنبعث منه العديد من الإلكترونات الثانوية ، التي بدورها تعجل في اتجاه إلكترود ثان β مماثل للإلكترونات الإلكترونات الثانوية ، ما ينتج فيضا من الإلكترونات التي تصل في النهاية إلى لوح تجميع G يتصل بدائرة مكبر إلكتروني ثم بعداد تسجيل . ويتميز هذا العداد بأنه حساس جدا خاصة بالنسبة لأشعة جاما ، كما أن هجم النبضة الخارجة من أنبوبة المضاعفة الإلكترونية يتناسب مع طاقة الجسم أو الفوتون الساقط على البلورة .



## 44/4- تركيب النواة

بعد أن وضع رذ رفورد نموذجه للذرة ذات النواة ، أكدت حقائق كثيرة صحة نظريته بأن الذرة نواة دقيقة جدا ، يوجد عليها الشحنة المرجبة وتحتوى كل كتلتها تقريبا ، وتوجد الإلكترونات حول النواة على أبعاد كبيرة جدا تبلغ حوالى  $10^\circ$  مرة نصف قطرة النواة . وتتكون النواة من بروتونات P ونيترونات n والبروتون هو نواة ذرة هيدروجين شحنتها موجبة ، وتساوى عدديا شحنة الإلكترون وهي  $1.6 \times 1.6 \times 1.6$  كولوم ، أما كتلة البروتون هي  $1.6 \times 1.6 \times 1.6$  كجم .

والنيترون لا شحنة له فهوجسيم متعادل كهربيا وكتلته 1.675 كجم ، كما يوجد في نواة أي نرة عدد Z من البروتونات يسمى بالعدد الذرى ، ويعرف كمية الشحنة الموجبة Z + الموجودة على النواة . ويختلف الوزن الذرى Z المادة عن العدد الذرى لوجود نيترونات عادة داخل النواة فيما عدا ذرة الهيدروجين . ويسمى عادة مكونات النواة من برتونات ونيترونات بالنلكونات ، ويسمى عدد النكلونات بالنواة بالعدد الكتلى .

وقد كان اكتشاف البروتون في نواة النرة على يدر رذ رفورد ، الذي وجد أن اصطدام جسيمات ألفا بذرات النتروجين ، تنتج جسيمات لها كتلة وشحنة البروتون . وقد وجد أن استبدال النتروجين بفاز الفلور أنتج نفس الجسيمات ، وكذلك انبعثت البروتونات عند اصطدام جسيمات ألفا بعناصر مثل الصوديوم والألومنيوم ، بما يشير إلى أن البروتونات هي إحدى النكلونات الأساسية في تركيب النواة.

وفى عام ١٩٣٠ وجد بوزوبيكر ظهور أشعة غاية فى النفاذية عند اصطدام جسيمات ألفا بعنصر البريليوم . ولما كانت الأشعة لا تنحرف فى المجالات الكهربية أو المغناطيسية أى أن ليس لها شحنة — لذلك فقد اعتبرت فى البداية على أنها أشعة كهرمغناطيسية حتى جاء تشادويك عام ١٩٣٢ وأجرى تجارب على مدى هذه الأشعة المجهولة ، وكيفية تصادمها المرن مع ذرات الهيدروجين والنتروجين ، وقارن هذه النتائج بالنتائج المناظرة التى نحصل عليها باستخدام سيال من البروتونات ، وانتهى به الأمر إلى التأكد من أن هذه الأشعة ما هى إلا جسيمات غير مشحونة ، لها كتلة البروتون تقريبا . وقد أسماها نيترونات .

وعلى ذلك وباعتبار أن النواة مكونة من بروتونات ونيترونات ، يمكننا استخدام طريقة مختزلة لوصف النواة على الصورة  $^{\rm M}X_{\rm N}^{\rm M}$  حيث  $^{\rm M}X_{\rm C}$  ممتزلة لوصف النواة على الصورة  $^{\rm He^4}$  حيث  $^{\rm He^4}$  وعلى ذلك يمكن كتابة التفاعل النووى الذي يسبب خروج النيوترون  $^{\rm n}$  من ذرة البريليوم  $^{\rm Be^9}$  عند قذفها بجسم ألىفا  $^{\rm em}$  على الصورة

$$_2 {
m He^4} + _4 {
m Be^9} 
ightarrow _6 {
m C^{12}} + _0 {
m n^4}$$
وہتحول فی هذا التفاعل ذرة البريليوم إلى ذرة كربون

وكقاعدة عامة عند حدوث التفاعلات النووية نجد عند انبعاث جسيم ألفا من النواة أن عددها الذرى ينقص بمقدار 2 ، وفي نفس الوقت ينقص العددى الكتلى بمقدار 4 ، وبالمثل عند انبعاث جسيم بيتا من النواة نجد أن العدد الذرى يزداد بمقدار الواحد الصحيح ، ولكن لأن كتلة الإلكترون صغيرة جدا بالنسبة لكتلة النواة ، لذلك فخروج الإلكترون من النواة لا يغير العدد الكتلى .

وعلى سبيل المثال فخروج جسيم ألفا من ذرة راديوم مشع تحولها إلى ذرة رادون وفقا للتفاعل:

$$_{88}$$
Ra<sup>226</sup>  $\stackrel{|}{=}$   $_{86}$ Rn<sup>222</sup> (28 - 1)

وعند انبعاث جسيم  $\alpha$  من ذرة رادون تتحول إلى ذرة بولنيوم :

$$_{86}$$
Rn<sup>222</sup>  $\xrightarrow{\alpha}$   $\xrightarrow{\alpha}$   $_{84}$ P o<sup>218</sup> (28 - 2)

ويتحول البوانيوم إلى رصاص باتبعاث جسيم ألفا آخر:

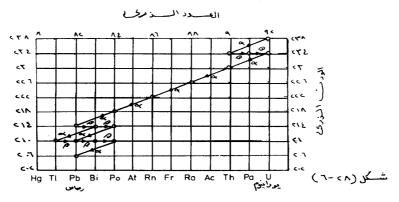
$$_{84}P_{0}^{218} \xrightarrow{\text{end}} _{82}P_{b}^{214}$$
 (28 - 3)

والإيسوتوب المشع للرصاص يتحول إلى بزموت عندما ينبعث منه جسيم بيتا

وفى التفاعلات النووية لا يغير انبعاث أشعة جاما من العدد الذرى للنواة أو من كتلتها ، وعلى ذلك لا يحدث فيها أى تحول ، وينشأ انبعاث إشعاع جاما من النواة بعملية شبيهة بالانبعاث الكمى من الذرة ، ويصاحب عادة إشعاع فوتون جاما انبعاث جسيم بيتا وأحيانا جسيم ألفا .

## ٢٨/٥-سلاسل الاضمحلال الإشعاعي :

رأينا أن انبعاث جسيمات ألفا أو بيتا من النواة المشعة يغير من شحنتها ومن كتلتها ، أى أنه يغير من مكانها في الجدول الدورى للعناصر وقد جمعت العناصر المشعة طبيعيا والتي تقع أعدادها الذرية بين 81 ، 92 في ثلاث سلاسل إشعاعية ، هي سلسلة اليورانيوم وسلسلة الأوريوم وسلسلة الأكتينيوم ، وتنستهي جميعها بالرصساص 206ويبسين الشكل ( 74 – 7 ) النشاط الإشعاعي الطبيعي لسلسلة اليورانيوم .



## ١/ ٢٨ عمر النصف للاضمحلال الإشعاعي ( Half life time ) :

تضمحل العناصر المشعة بمعدل تفتت أسى كما في حالة امتصاص الأشعة السينية أو أشعة جاما . ويعتبر عمر النصف half life مقياسا لزمن الاضمحلال الإشعاعي للمادة ، ويعرف بأنه الزمن اللازم لكي يتفتت فيه نصف عدد النوى الأصلية .

إذا اعتبرنا أن عدد الذرات المشعة N ، وأن عدد النوى التى تتفتت فى زمن dt هو dN

 $dN = -\lambda N dt (28 - 5)$ 

حيث  $\lambda$  هو ثابت الاضمحلال ، والإشارة السالبة تفيد بأنه كلما ازداد الزمن نقص عسد الذرات المتحولة هسى :

$$N = N_0 e^{-\lambda t}$$
 (28 - 6)

. حيث  $N_0$  هي عدد الذرات المشعة الابتدائية

يعرف ثابت الاضمحلال بأنه الكسر من النوى الذي يتفتت في وحدة الزمن ، ويرتبط عمر النصف بثابت الاضمحلال بالمعادلة :

$$T_{1/2} = \frac{0.693}{\lambda} \tag{28-7}$$

حيث عوضنا بالقيمة N=1/2 N في المعادله (N=1/2 ) وبالاختصار نحصل على المعادله (N=1/2 ) .

مثال(۲۸-۱):

يحتوى مصدر مشع على 1 ميكروجرام بلوتونيوم عدده الكتلى239 ، فإذا فرضنا أن المصدر يشع 2300 جسيم ألفا في الثانية فلوجد عمر النصف للبلوتونيوم ؟

الحل :

 $6.02 \times 10^{23}$  يوجد في الجرام الجزيئ ( 239 gm ) من البلوتونيوم عدد أفوجادرو من البراء من النرات .

$$\frac{10^{-6} \times 6.02 \times 10^{23}}{239}$$
 نره (  $10^{-6} \text{ gm}$  ) یرجد :  $25.19 \times 10^{14}$ 

 $\lambda$  ثابت الاضمحلال ثا

$$\lambda = \frac{2300}{25.19 \times 10^{14}} = 9.15 \times 10^{-13} \text{ / sec}$$

 $T_{rac{1}{2}}$  عبر النصف

$$T_{\frac{1}{2}} = \frac{0.693}{\lambda}$$

$$= \frac{0.693}{9.15} \times 10^{13}$$

$$= 7.57 \times 10^{11} \text{ sec}$$

$$= 24 \ 000 \text{ year}$$

مثال(۲۸-۲):

تحتوى كمية من خام منجم ما على كيلو جرام من اليورانيوم ، أوجد كمية الراديوم في هذا الخام ، علما بأن عمر النصف لليورانيوم 238 هو  $4.5~{
m x}$  سنة ، وأن عمر النصف للراديوم 226 هو  $226~{
m x}$  منة 9

الحل:

نفرض كتلة الراديوم m

$$\therefore \frac{m}{1 \text{ Kg}} = \frac{226 \times 1620}{238 \times 4.5 \times 10^9}$$
$$= 0.34 \times 10^{.6} \text{ Kg}$$

مثال(۲۸-۳):

يؤدى الاضمحلال الإشعاعي لليورانيوم 238 إلى رصاص 210 ، وهو مشع لجسميات بيتا . أوجد كتلة اليورانيوم في كمية من خام منجم ما ، إذا علم أن ما استخلص من الرصاص من هذه الكمية تشع  $1.5 \times 10^{5}$  جسيم بيتا في الثانية . عــمر النــصف لليورانيوم 238 هو  $1.5 \times 10^{9}$  سنة وثابت أفوجادرو  $10^{23} \times 6.02$  للجــرام الجزيئــي . الحل :

نوجد أولا ثابت الاضمحلال لليورانيوم  $\lambda$ 

$$\lambda = \frac{0.693}{4.5 \times 10^9 \times 365 \times 24 \times 60 \times 60}$$
$$= 2.78 \times 10^{-18} \text{ / sec}$$

وإذا اعتبرنا أن الرصاص 210 في حالة انزان مع اليورانيوم ، فإن معدل انبعاث الجسيمات من ذرة اليورانيوم يساوي معدل انبعاث جسيمات eta من الرصاص .

$$\therefore N = \frac{1.5 \times 10^5}{2.78 \times 10^{-18}} = 0.54 \times 10^{23} \text{ atom}$$
$$= \frac{0.45 \times 10^{23}}{6.02 \times 10^{23}} = 0.0896 \text{ gm. mol}$$

لكن جرام جزيئي من اليورانيوم يتكون من 238جرام .

.. كتلة اليورانيوم في كمية الخام هي :

$$m = 0.0896 \times 238$$
  
= 21.3 gm

مثال(۲۸ - ٤):

زمن عمر النصف للرابون3.82 يوما ، فإذا تحول عدد 8 10 ذرة راديوم إلى رابون فأوجد عدد الذرات التي تتحول في زمن 1.46 يوما .

الحل:

$$\lambda = \frac{0.693}{T_{\frac{1}{2}}} = \frac{0.693}{3.82}$$
 jumping

عدد الذرات التي تبقى دون تحول هي :

$$N = N_0 e^{-\lambda t}$$

$$= 8 \times 10^{10} exp - \frac{0.693 \times 11.46}{3.82}$$

$$= 8 \times 10^{10} \times exp - 2.029$$

$$= 8 \times 10^{10} \times 0.125 = 1 \times 10^{10}$$
ذرة الذرات التي تتحول إشعاعيا تساوى 7  $\times 10^{10}$  ذرة ...

## : ( Artificial Rodioactivity ) النشاط الإشعاعي الصناعي الصناعي ٧/٢٨

تؤدى التحولات الصناعية للعناصر إلى ظهور نوى جديدة غير مستقرة ، تشبه إلى حد ما العناصر ذات الإشعاع الطبيعى ، وتسمى الظاهرة بالنشاط الإشعاعي الصناعي أو المستحث . وبينما تبعث النوى المشعة طبيعيا جسيمات ألفا أو ببتا عند تحولها ، إلا أن النوى المشعة صناعيا تبعث بجسيمات بيتا ، أو بجسيم جديد يسمى البوزيترون Positron أو الإلكترون الموجب ، حيث إنه يماثل الإلكترون تماما في الكتلة ، ولكنه يحمل شحنة كهربية موجبة e + تعادل شحنة الإلكترون ، وقد جاء اكتشاف البوزتيرون من خلال دراسة امتصاص أشعة جاما في المواد . وتحدث بإحدى طرق ثلاث :

- بالتأثير الكهروضوئي وفيه ينتج عن سقوط أشعة جاما على المواد انبعاث إلكترونات فوتونية تمتص جزءا من طاقة الأشعة .
- ٢ -- بتأثير كومتون حيث يتصادم فوتون جاما مع أحد الإلكترونات الحرة في المادة ،
   فيمتص الإلكترون نتيجة التصادم جزءا من طاقة فوتون جاما مما يسبب الزيادة في
   طول موجته .
- ٣ ظاهرة الإنتاج الزوجى للإلكترونات ، فقد وجد أن اقتراب فوتون جاما من المجال
   الكهربى للنواة يحول الفوتون إلى جسيمين متساويين في الكتلة ولكنهما مختلفين في
   الشحنة ، وقد ثبت أن أحدهما إلكترون والأخرون بوزيترون .

لقد كان إيرين وجوليو كورى أول من أعلنا عن وجود نشاط إشعاعي صناعي من خلال الكتشافهما للنيترون من التفاعل:

$$_{13}AI^{27} + _{2}He^{4} \rightarrow _{15}P^{30} + _{0}n^{1}$$
 (28 - 8)

وقد وجدا أن الألومنيوم بعد قذفه بجسيمات ألفا قد أصبح مادة مشعة ، أمكن تسجيل إشعاعاتها بواسطة عداد جيعر . وقد أرجع ذلك إلى الكمية الصغيرة من الفسفور بثنى  $P^{30}$  التى نتجت من التفاعل النووى – وبدراسة الإشعاع الصادر عن هذا الفسفور بثنى مساره في مجال مغناطيسي ، أمكن إثبات أن الإشعاع يتكون من إلكترونات موجبة أي

 $_{15} P^{30} \, o \, _{14} S^{30} \, + \, _{1} e^{0}$  بوزيتروبنات  $_{16}^{0}$  تنقج من التفاعل

وعلى العكس الحال في الاضمحلال الإشعاعي الحقيقي الطبيعي ، غالبا ما يؤدي الانبعاث الإشعاعي الواحد من النواة إلى تحويلها إلى حالة الاستقرار ويطلق اسم عنصر مشبع على أي عنصر استحدث فيه نشاط إشعاعي صناعي

 $\lambda = h / mv$  أما عن كيفية انبعاث البوزيترون من النواة بالرغم من كبر طول موجته  $\lambda = h / mv$  مما يزيد على أبعاد النواة التى لا يمكن لها أن تحتويه داخلها ، فقد تقدم فيرمى عام 1972 بنظرية تفيد عدم وجود أى إلكترونات أو بوزتيرونات فى النواة دائما ، يمكن أن يتحول نيوترون إلى بروتون داخل النواة عن هذه العملية .

$${}_{0}n^{1} \rightarrow {}_{1}p^{1} + {}_{1}e^{0} \tag{28-9}$$

وقيمة الشحنة والكتلة محفوظة في هذه العملية لكن يزداد العدد الذرى للنواة بعقدار الوحدة إذا انبعث إلكترون منها . ويمكن أن يتحول البروتون بطريقة مماثلة إلى نيوترون وبوزيترون .

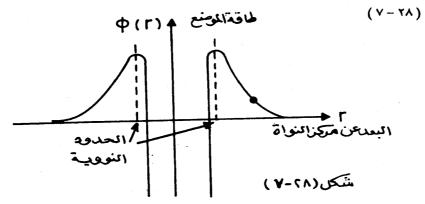
$$_{i}n^{1} \rightarrow _{0}n^{1} + _{i}e^{0}$$
 (28 - 10)

ولكى نحفظ قانونى بقاء الطاقة وكمية الحركة في مثل هذه التفاعلات ، اقترح باولى أن النواة تفقد دائما مقدارا ثابتا من الطاقة لكل جسيم بيتا ينبعث منها ، ويناظر هذا المقدار أكبر طاقة في طيف جسيمات بيتا . وإذا ما انبعث من النواة جسيم بيتا بطاقة أقل من هذا الحد الأقصى ، صاحب ذلك انبعاث جسيم أطلق عليه اسم النيوترينو ليس له شحنة وكتلته الساكنة تساوى صفرا ، وطبيعته الحقيقية غير مفهومة تماما وهو لا يؤين ، ويتحرك في الفضاء بحرية مطلقة تقريبا

#### ۲۸/ ۸- القوي النووية :

كانت ولا تزال القوى النووية أمرا محيرا . فما هو نوع القوة التي تربط نكلوبات النواة ببعضها ، وتجعلها مستقرة حينا وغير مستقرة حينا أخر ، إذا ما قذفت بجسم ؟ وما هي الحدود التي إذا تعدتها الجسيمات المشحونة أحدث حالة عدم استقرار وتحول نووى ؟ إن تجارب الاستطارة بالنوى الخفيفة يعطينا فكرة عن حجم النواة ، التى لا يزيد قطرها عن  $10^{-12}$  سم ، والتى يكون المجال الكهربى بداخلها مصحوبا بقوى نورية من نوع جديد تماما ، تعمل على التجاذب الشديد جدا بين النكلونات . هذه القوى ليست كولومية إذ أن الديوترون الذى يتركب من بروتون موجب ونيوترون غير مكهرب يكون نواة مستقرة ، كما أنها لا يمكن أن تكون قوى جاذبية فهى أصغر بكثير من أن تفسر قوة الترابط بين النكلونات . فإذا اعتبرنا بروتونين في نواة ذرة يكون البعد بينهما حوالي  $10 \times 10 \times 10$  سم ، وتكون قوة التنافر الكولومي بينهما  $25 \times 10 \times 10$  سم ، وتكون قوة التنافر الكولومي بينهما  $25 \times 10 \times 10$  سم النواة أن توجد قوة جذب نووية معادلة لها وتساويها على الأقل في المقدار . وتدل تجارب رذرفورد لتشتت جسيمات ألفا على أن هذه القوي النووية قصيرة المدى ، مما يعطى النواة حدودا واضحة تتلاشي بعدها قوة الجذب النووي بسرعة كبيرة ، إذا ما تعدينا هذه الحدود حيث يتبقي فقط القوى الكولومية .

أمكن استنادا للحقائق المعروفة وضبع نموذج لمنحنى طاقة الموضيع للنواة كالمبين بالشكل



فإذا فرضنا مثلا جسيما كالبروتين يتحرك تجاه النواة بسرعة كبيرة فإنه يكون كمن يتسلق جبلا ، وتتحول طاقة حركته إلى طاقة موضع ، فإذا لم يكن لديه من الطاقة ما يوصله

إلى قمة جبل الطاقة عند الحدود النووية فإن البروتون يستطير ، أما إذا وصل إلى هذه الحدود بما لديه من طاقة فإنه يسقط في بئر جهد النواة ، حيث يبدأ التحول المستحث للنواة وتحدث عندئذ ظاهرة النشاط الإشعاعي الصناعي ، ويفشل هذا النموذج في إفادتنا عما يحدث داخل النواة عند سقوط الجسم فيها .

## ٩/٢٨ - النقص الكتلي وطاقة الترابط:

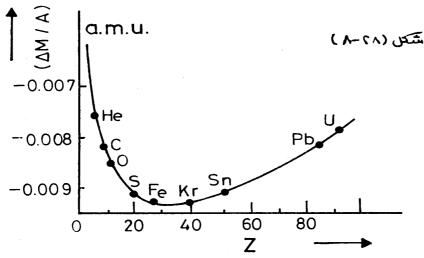
ينشئ عن وجود قوى جاذبة كبيرة داخل النواة بين البروتونات والنيترونسات طاقة ترابط ، تعرف بالطاقة اللازمة لنكلونات النواة لتنفصل عن بعضها البعض تماما .

ولتعيين طاقة الترابط النووى نستخدم قاعدة إينشتين لتكافؤ الطاقة . فإذا جمعنا كتل البروتونات والنيترونات الصرة التي تكون نواة النرة ، وجدنا أن كتلتها أكبر من كتلة النواة التي تتركب من نفس أعداد البروتونات والنيترونات ( mass defect ) . ويمثل النقص في الكتلة  $\Delta m$  طاقة الترابط النووى  $\Delta E$  وفقا للمعادلة :

وكتطبيق لهذا المبدأ نعتبر حالة نواة الهليوم التي تتكون من بروتونين ونيترونين ، الكتلة الحرة لهما هي :

> 2 n + 2 P = 2 x 1.008665 + 2x 1.007276 = 4.031882 a m u 4.002600 a m u : كتلة نرة الهليم

ويكون الغرق في الكتلة هو 0.029282 وهدة كتلة ذرية ، ويؤخذ هذا النقص الكتلى على أنه طاقة الترابط لنواة ذرة الهليوم ، وبالحساب المشابه وجد أن لجميع نوى الذرات للعناصر المختلفة نقصا كتليا ، ويوضح الشكل  $( \ A - \ A )$  العلاقة البيانية لكل تغير بين الكتلة لكل نوية  $( \ A \ / \ A )$  ) مع تغير العدد الذرى  $( \ A \ / \ A )$  مع تغير العدد الذرى  $( \ A \ / \ A )$  مع الفروة بالنواة النوية المقيقية ، مطروحا منها مجموع كتل البروتونات والنيترونات الموجودة بالنواة وعدها  $( \ A \ / \ A )$ 



ويمكن حساب طاقة الترابط لكل نواة بالإلكترون فولسط ، وذلك باستخسدام المعادلة المدكة على حساب طاقة الترابط لكل نواة بالإلكترون فولسط ، وذلك باستخسدام المعادلة عند جمع المعاون وعلى سبيل المثال عندما تفقد كتلة قدرها 20.292 مليون إلكترون بروتونين ، لتكوين ذرة الهايومينتج كمية من الطاقة قدرها 27.26 مليون إلكترون فولط .

وجدير بالذكر أن هذا التحول من كتلة إلى طاقة هو مصدر الطاقة الشمسية ، حيث يتحول فيها بروتونان ونيوترونان لتكون نواة ذرة الهليوم في تفاعل نووى .

## Nuclear fission ) - الإنشطار النووي ( Nuclear fission ) :

لاحظنا من الشكل ( A - A) تزايد النقص الكتلى للعناصس الموجبودة عند طرفى الجدول الدورى عن مثيلاتها من العناصس فى منتصفه ، وعلى ذلك فإذا فرضنا أن نواة ذرة ثقيلة مثل اليورانيوم عددها الذرى Z قد أمكن شطرها شطرين ، يحتمل كل منهما شحنة  $\frac{Z}{2}$  وكتلتها متساوية فإن كتلة كل منهما تكون أكبر كثيرا من كتلة النواة المستقرة المعروفة للعنصر الذى له عدد ذرى  $\frac{Z}{2}$  ، وذلك بسبب النقص الكتلى . لذلك ولكى تحدث عملية الانشطار يجب أن تتحرر كمية من المادة تكافئ النقص الكتلى ، على شكل طاقة حرة وفقا لقانون

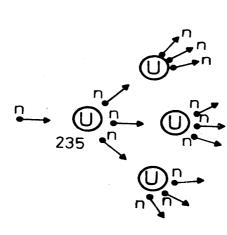
إينشتين لتكافؤ الكتلة والطاقة .

ولكى تحدث عملية الانشطار هذه ، يستلزم التفاعل وجود مؤثر خارجى كقذف النواة بجسيم معجل مثلا ، وقد وجد أن النيوترون هو أنسب الجسيمات لهذا الغرض ، إذ أنه عديم الشحنة فلا يتفاعل مع المجالات الكهربية في النواة ، وإنما يفقد طاقته فقط عن طريق التصادم المباشر بالنوى . ولما كانت كتلته كبيرة نسبيا لذلك فإنه بتصادمه مع النواة ، يعطيها جزءا ملموسا من طاقته وكمية حركته ، مما قد يسمح بحدوث الانشطار .

وعلى ذلك أجريت تجارب كثيرة لدراسة تفاعلات النيوترونات السريعة والبطيئة مع نوى الذرات المختلفة ، وكان فيرمى أول من أبرز أهمية النيوترونات البطيئة المسماة بالحرارية في التشاعلات النووية ، بعد أن وجد أن أسسر مثل هذه النيوترونات في نوى عناصسر مثل الكادميوم ظاهرة تحدث كثيرا .

وجاء عام ۱۹۳۹ حيث أعلن هان وشتراسمان بصفة قاطعة أن ذرة اليورانيوم 235 عند قذفها بنيوترون حراري تأسره في نواتها ، وتنشطر إلى شطرين أحدهما يكون الباريوم ، كما ينطلق في المتوسط مع التفاعل نيوترونان سريعان أو ثلاثة في المتوسط مع كمية كبيرة من الطاقة ، حيث تعطى كل نواة 200 مليون إلكترون فواط من الطاقة عند انشطارها .

قد يكون أخطر ما في الموضوع ظهور ثلاثة بيوترونات من انشطار حدث بنيوترون واحد ، مما يمكن أن يحدث معه تفاعل متسلسل - كما مبين بالشكل ( ٢٨ – ٩ ) – الذي يوضع أنه إذا تفاعل عدد X من ذرات اليورانيوم نتيجة عدد X خطوة في التفاعل المتسلسل ، فإننا نصصل على عدد من النيوترونات يساوي ( ٢٨ ) . وإذا استفرقت كل خطوة 10.0 من الثانية يكون عدد النيوترونات



المشتركة في التفاعل خلال ثانية واحدة هي ( 3<sup>100</sup>) ولنا أن نتخيل كمية الطاةة التي تصاحب انشطار كل هذه النوى ، والتي يتركز ظهورها خلال ثانية واحدة من التفاعل ، مما يتحتم معه حدوث انفجار عنيف مصاحب للتفاعل .

وإذا أريد للتفاعل أن يكون متسلسلا يجب ألا تهرب النيوترونات من كتلة اليورانيوم ، التي يتم بداخلها التفاعل ولذلك يلزم كتلة حرجة من  $U^{235}$  ، حتى يمكن لذراتها أن تقتنص كل النيوترونات الناتجة قبل أن تتمكن من الهرب .

وبدهى أنه إذا زادت المادة المتفاعلة عن الكتلة الحرجة ، فإن التفاعل سينمو بمعدل سريع مصحوبا بانفجار ، وهذا ما يحدث عند تفجير سلاح نووى ، ولكن عند الحاجة إلى التحكم في شدة التفاعل — كما هو الحال في المفاعلات النووية — تستخد ، أعمدة من مادة الكادميوم تمتص النيوترونات بسهولة ، ويمكن بواسطتها التحكم في معدل التفاعل بإدخالها أو إخراجها من قلب المفاعل .

## ٢٨ / ١١- الاندماج النووي:

يمكن اعتبار أن الاندماج النووى هو العملية العكسية للانشطار النووى ، وقد رأينا في الشكل ( ٢٨ – ٨ ) أن النقص الكتلى النوى الخفيفة أكبر بكثير من النوى المتوسطة ، وعلى ذلك فإن اندماج النوى الخفيفة يحرر مقاديد كبيرة من الطاقة ، وقد رأينا في بند ( ٢٨ – ٩ ) أن اتحاد بروتونين ونيوترونين لتكوين نواة ذرة هليوم ينتج قدرا من الطاقة يزيد على 27 مليون إلكترون فواط . ولكن لا توجد للأن طريقة معملية يمكن بها إحداث هذا التفاعل الاندماجي . وربما تكمن صعوبة ذلك في أن الشحنات الكهربية على النواة تساعد عملية الانشطار عن طريق التنافر ، بينما في حالة الاندماج يعوق التنافر الكولومي تقريب النوى الخفيفة من بعضها ، بدرجة تسمح للقوى النووية أن تمسكها معا . ولم ينجح على الأرض الاندماج النووي إلا في حالة القنبلة الهيدروجينيه، حيث يتم إشعال التفاعل الاندماجي بواسطة قنبلة من النوع الانشطاري ، وتعمل الحرارة الهائلة الناشئة عن التفجير الانشطاري على بدء التفاعل النووي الاندماجي لذرات الهيدروجين، وتكوين الهليوم وتحرير الانشطاري على صورة طاقة بكل صورها .

وتجرى حاليا العديد من البحوث للتحكم في تفاعلات الاندامج الصراري النووي،

وتعالج ذلك فيزياء البلازما والتي تعنى بدراسة خواص الغازات المؤينة تأينا كاملا ، وهي التي تعرف باسم البلازما وغالبا ما تعنى غاز الديتيريوم على وجه الخصوص .

مثال ( ۲۸ - ۰ ) :

في عملية انشطار نووى بالنيترونات انشطرت درة يورانيوم  $^{235}_{92}$  إلى درتين  $^{92}$   $^{139}_{38}$  ما ناتج التفاعل .

الحل:

العدد الذرى لم يتغير قبل وبعد التفاعل ، وعلى ذلك تكون الشحنة على الجسيمات الناتجة تساوى صفرا .

العدد الكتلى الجسيمات الناتجة هن: 3 = ( 139 + 94 ) - ( 235 + 1 ) - ( 139 + 94 )

: أى أن ناتج التفاعل هو خروج ثلاثة نيوترونات  $^{0}$   $^{0}$  ويكون التفاعل أى أن ناتج التفاعل هو خروج ثلاثة نيوترونات  $^{235}$  +  $^{0}$   $^{0}$  +  $^{0}$   $^{1}$   $^{235}$  +  $^{0}$   $^{1}$   $^{1}$   $^{24}$   $^{235}$  +  $^{24}$   $^{2}$   $^{235}$  +  $^{24}$   $^{2}$   $^{235}$  +  $^{24}$   $^{2}$   $^{235}$  +  $^{24}$   $^{235}$   $^{24}$  +  $^{23}$   $^{24}$ 

مثال ( ۲۸-۲ ) :

و الكربون  $^{12}_{6}$  ، علما بأن كتلتها 12،0038 وحدة كتلة و الكربون  $^{12}_{6}$  ، علما بأن كتلتها 12،0038 وحدة كتلة و المحل :

تحتوى ذرة الكربون على  $\,6\,$  إلكترونات  $\,6\,$  بروتونات  $\,6\,$  نيوترونات  $\,6\,$  مجموع كتلتها  $\,12.1026\,$  وحدة كتلة  $\,6\,$  النقص الكتلى عند اتحادها في الذرة يساوى  $\,0.0988\,$  وحدة كتلة  $\,6\,$  درية  $\,6\,$ 

طاقة الترابط لذرة الكربون هي :

 $0.0988 \times 931 \text{ Mev} = 92 \text{ Mev}$ 

ويلاحظ أنه بالحساب نجد أن وحدة الكتلة الذرية تكافىء طاقة 931 مليون إلكترون 1~a~m~u=93~1~Me~v

## مسائل على الفصل الثامن والعشرين

- ١ أوجد درجة الحرارة التي تكافئ طاقة حركة جسيم طاقته 100 مليون إلكترون فواط ؟
- $^{\circ}$  أوجد طول موجة دى برولى المساحب لنيترون طاقته  $^{\circ}$  1 لكترون فواط ، وما هى درجة الحرارة المكافئة لهذه الطاقة ؟
  - ٣ تطلق نواة شعاع جاما طاقته 2 مليون إلكترون فولط . ما مقدار تغير كتلة النواة ؟
    - ٤ أكمل التفاعلات النووية الآتية :

$$a - {}_{1}H^{3} \rightarrow {}_{2}H^{3} + \dots$$

$$b - {}_{1}N^{14} + {}_{2}He^{4} \rightarrow {}_{8}O^{17} + \dots$$

$$c - {}_{4}Be^{9} + {}_{2}He^{4} \rightarrow {}_{6}C^{12} + \dots$$

$$d - {}_{25}Mn^{55} + {}_{1}H^{2} \rightarrow {}_{26}Fe^{55} + .....$$

ه - ما مقدار الطاقة المتحررة في التفاعلات الآتية :

$$A - {}_{1}H^{1} + {}_{3}Li^{7} \rightarrow 2 {}_{2}He^{4}$$

$$B - {}_{1}H^{3} + {}_{1}H^{2} \rightarrow {}_{2}He^{4} + {}_{0}n^{1}$$

٦ - أكمل التفاعلات الآتية :

$$a - {}_{29}Cu^{64} \rightarrow {}_{+1}e^0 + \dots$$

$$b - {}_{5}B^{10} + {}_{2}He^{4} \rightarrow {}_{7}N^{13} + \dots$$

$$c - {}_{48}Cd^{105} + {}_{-1}e^0 \rightarrow \dots$$

$$d - {}_{13}Al^{27} + {}_{0}n^{1} \rightarrow {}_{12}Mg^{27} + \dots$$

- $10^{12}$  حتمتوى مادة مشعة على  $10^{12}$  ذرة في لحظة ما . أوجد عدد الذرات التي تتفتت خلال ثانية واحدة ، علما بأن عمر النصف للمادة 30 يوما 9

- أوجد القدرة بالكيلوواط التي تصاحب استهلاك 1 جمم من  ${
  m Li}^6$  في اليوم . ( اعتبر ${
  m 100}$  ) عناءه للعملية )  ${
  m 3}$
- احسب الطاقة المتحررة من انشطار اليورانيوم 235بواسطة نيوترون حرارى ، إذا
   كان العدد الكتلى لناتجى الانشطار متساويين ، وانبعثت من الانشطار نيوترونان
   معجلان .
- ناء المحالالها حتى  $U^{238}$  معدد جسيمات ألفا التي تنبعث من ذرة اليورانيوم  $U^{238}$  أثناء المحالالها حتى  $Pb^{206}$  وصاص  $Pb^{206}$
- تحتوى كمية من الصخور كيان جرام واحد من اليورانيوم متزنة من نواتج اضمحالالها احسب كمية الهليوم التى تنتج خلال العام ؟ عمر النصف لليورانيوم 238 يساوى  $^9_{
  m x}$  4.5
- $^{\circ}$  يتحول نيوترون حر إلى بروتون . ما نوع الجسيم الذي ينبعث نتيجة التحول ويحساب الطاقة المتحررة ويحساب الطاقة المرح لماذا نتوقع خروج مثل هذا الجسيم واحسب الطاقة المتحررة بالإلكترون فواط . (كتلة النيوترون = 1.00759 كتلة البروتون = 1.00759 كتلة النيوترون = 1.00759 كجم ، الإلكترون فواط . (كتلة النيوترون = 1.00759 كجم ، 1.00759 كجم ، 1.00759 كجم ، شحنة الإلكترون = 1.00759 كولم ، سرعة الضوء = 1.00759 متر / ث
- الماقة المحررة نتيجة انشطار نواة يورانيوم 235هـ  $10 \times 3.2 \times 10^{-11}$  جول احسب القدرة المنتجة يوميا في مفاعل نووي نتيجة انشطار جرام يورانيوم في اليوم  $\mathbf{p}$

# الفصل التاسع والعشرون الجسيمات الأولية ( Elementary Particles )

## ٧٩/ ١- ظهور الجسيمات الأولية:

منذ زمن بعيد والعقل البشري يبحث دائما عن مكونات المادة ، وكان تحديد اللبنة الأساسية في تكوين الأجسام ، هو الشغل الشاغل لفكر الإنسان ، وحتى هذه اللحظة : وكان اكتشاف الذرة والطبيعة الذرية للمادة نصرا كبيرا لعلماء عصر مضبى وانقضبي سريعا ، إذ سرعان ما ظهر أن الذرة ليست اللبنة الأساسية في هيكل المادة ، وأنها ليست وحدة غير قابلة للانقسام ، وأنها تحتوى إلكترونات تتحرك في مسارات حول نواة بها معظم كتلة الذرة . ثم توالت الاكتشافات في مطلع هذا القرن ، ولم تعد نواة الذرة أيضا وحدة غير قابلة للانقسام ، إذ ظهر أنها تتكون من برتونات ونيوترونات يلتصق بعضها ببعض بإحكام شديد . ولم تكن تلك المعرفة هي نهاية المطاف ، إذ بدأ علماء الفيزياء بعد ذلك بتصميم وتشييد معجلات جبارة الجسيمات الأولية المعروفة ، وكانت حتى سنى الثلاثينات مى البسروة وبنات والنيسوتروبنات والإلكتسروبنات . وكنان الهندف من ذلك هو مستساولة تصطيم هذه الجسيمات ، وكانت المفاجأة ظهور أنواع كثيرة من الجسيمات الجديدة ، نتجت عن قذف بعض الجسيمات بالبعض الآخر بكميات حركة غاية في الكبر ، وكان قانون بقاء الطاقة وقانون تحول طاقة الحركة إلى كتلة ، وفقا لنظرية إينشتين هما الأساس في خلق كل هذا السيل من الجسيمات ، التي لا نجد لها الأن اسما أفضل من الجسيمات الأولية ، بالرغم من أن بعضها أكثر تعقيدا وأكبر كتلة من البروتونات والنيوترونات ، واستمرارا لهذا البحث الشاق عن العناصر الأولية لتركيب المادة ، وجد العلماء المعاصرون في السنين القليلة الماضية ما يشير إلى أن البروتونات والنيوترونات وغيرها من الجسيمات الأولية تتكون من وحدات أصغر ، يتكون منها بنيان تلك الجسيمات تسمى بالكوارك Quarks إن هذه الكوارك هي ما يجب أن نعتبره الآن اللبنة الأساسية الحقيقية للمادة . وسنستعرض فيما يلى بشيء كثير من

## ٢ / ٢ – استكشاف دخائل الذرة:

لم يكن هناك أية وسيلة مباشرة لارتياد مجاهل الذرة لتحديد مكوناتها ، ولذلك اتبع الباحثون أسلوب اقتطاع أجزاء منها لدراستها ومعرفة كنهها . فعلوا ذلك عندما أحدثوا تفريغا كهربيا في غاز مخلخل ، فظهر وهج مضىء مصحوب بتيار كهربي وسميت الظاهرة بأشعة المهبط ، اعتقاداً بأن الإلكترود السالب في أنبوبة التفريغ يبعث بها إلى الأنود الوجب . وقد أثبت تومسون بعد إجراء تجارب دقيقة على أشعة المهبط أنها تتكون من جسيمات صغيرة جدا مشحونة بشحنة سالبة تنحرف في المجالات الكهربية والمغناطيسية، ولها طاقة كبيرة فإذا سقطت على عجلة حرة الحركة أدارتها . وتوصل تومسون إلى أن كتلة كل جسيم من هذه الجسيمات أصغر من كتلة أيون الهيدروجين بمقدار (800 امرة ، كما أن عليه نفس مقدار شحنته ولكنها شحنة سائبة وأسماها إلكترونات ، ولما كانت جميع المواد قادرة على أن تبعث هذه الإلكترونات بطريقة أو بأخرى لذلك اعتبرت لبنة أساسية في تكوينها

جاء بعد ذلك رذ رفورد واستخدم شعاعاً من جسيمات ألفا ، ليستكشف ما بداخل الذرة ، فأسقط حزمة من هذه الأشعة على رقيقة من الذهب ، فلاحظ ارتداد بعضها للخلف مما أثبت اصطدامها بشيء صلب وكثيف . وبناء على تلك التجارب وضع رذ رفورد نموذجا لذرة ذات نواة تحتوى كل كتلة الذرة تقريبا وعليها شحنات موجبة بينما تتحرك الإلكترونات حولها كالنظام الشمسي .

استمر رذ رفورد في محاولاته استكشاف الذرة بقذفها بجسيمات خارجية ، حتى نجح في إحداث أول تحول نووى بأن اكتشفت البروتون ، وهو جسيم استطاع اقتطاعه من نواة الذرة . يساوى في الكتلة ذرة الهيدروجين وعليه شحنة موجبة تساوى عدديا شحنة الإلكترون . ويناء عليه فقد اعتبر أن ذرة الهيدروجين تتكون من بروتون وإلكترون .

وإن تعادل ذرات المواد كهربيا ، يحتم أن يكون عدد البروتونات الموجبة بالنواة تساوى تماما عدد الإلكترونات السالبة ، التي تدور حولها وسمى ذلك بالعدد الذرى .

ولكن ظل السبب في اختلاف العدد الكتلى للذرة عن العدد الذرى خافيا حتى عام 1977 ، حين اكتشف تشادويك النيوترون الذى له تقريبا نفس كتلة البروتون ولكنه لا يحمل أية شحنة ، وأظهرت التجارب أن البروتون أو النيوترون يشبه كل منهما كرة من المادة قطرها حوالي  $10^{-15}$  متر ، تتواجد في أنوية الذرات بأعداد مختلفة ، ويمكن تشبيه البروتونات والنيوترونات في نواة أى ذرة كالجزيئات في قطره من الماء ، تحتضنها القوى الجزيئية وقوى التوتر السطحي ولكن يمكن للقطرة أن تنقسم تحت ظروف خاصة .

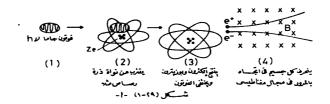
بعد اكتشاف النيوترون بدأت الجسيمات تحت الذرية Subatomic تتزايد بمعدل سريع فاكتشف البوزيترون من بين الأشعة الكونية . وبعد اكتشافه وجد أنه يكون أحد نواتج التفتت الإشعاعي لكئسير من النيوكلسيدات المشعسة صناعسيا . ولسيس للبوزيترون وجود مستقل فهو يتحد دائما مع إلكترون ، وتنبعث فوتونات جاما وفقا للتفاعل .

$$e^+ + e^- \rightarrow hv$$

وأحيانا يحدث عكس هذا التفاعل عندما يمر فوتون جاما بالقرب من نواة ذرة ما ، فيتحول الفوتون إلى إلكترون وبوزيترون وتسمى بعملية الإنتاج الزوجى pair production ، ويعتبر هذا التحول من أهم إثبات لصحة النظرية النسبية لإينشتين ولبدأ تكافؤ الكتلة والطاقة . فإذا كانت كتلة الإلكترون أو البوزيترون  $m_e$  فإن أقل طاقة لفوتون أشعة جاما يمكن أن يتحول في عملية إنتاج زوجي هي :

$$(2 m_e) c^2 = 1.02 \text{ Me V}$$

وهذه القيمة تتفق تماما مسع نتائج التجسارب العملية . وتوضح المسورة فى الشكل ( ٢٩ - ١ ) عميلة الإنتاج الزوجى فى غرفة سحابية موضوعة فى مجال مغناطيسي، ويرى مسار الإلكترونات السالبة التكهرب منحرفا فى عكس مسار الإلكترونات السالبة التكهرب منحرفا فى عكس مسار البوزيترون الموجب التكهرب .





## : ( neutrino ) υ النيوترينو - ۳/۲۹

اكتشف النيوترينو من خلال دراسات عن الانحلال البائى B - decay لنوى الذرات المشعة ، فقد كان معروفا أن طيف الطاقة لجسيمات بيتا من النواة يكون طيفا مستمرا . فعند اضمحلال النواة تنقص كتلتها بقدر محدد . وباعتبار نظرية تكافؤ الكتلة والطاقة ، يكون متوقعا خروج جسيمات بيتا بطاقات محددة ، وليست على أى قدر منها . ولذلك، ولكى يحافظ باولى على قانون بقاء الشحنة والطاقة ، افترض خروج جسيم آخر مع جسيم بيتا تكون شحنته صفرية ، أى أنه جسيم متعادل ولكن يمكن له أن يكون على أى قدر من

الطاقعة ، بحيث يكون مجموع طاقته وطاقة الإلكترون المنبعث من النواة ثابتا . وأطلق على هذا الجسيم اسم النيوترينو . . وأعطى الرمز v .

والمعتقد حاليا أن النيوترينو يصاحب انبعاث البوزيترونات  $^*$  ، بينما يصاحب انبعاث الإلكترونات  $^*$  عسيم ضديد يسمى ضديد النيوترينو anti neutrino ، وأعطى البعاث الإلكترونات  $^*$  جسيم ضديد يسمى ضديد النيوترينو ما الليبتونات المن الليبتونات المن الليبتونات مو الإلكترون وكتلته  $^*$  0.511 MeV ، ويشبه تماما الإلكترون من حيث الشحنة واللف ولكنه أثقل منه 207مسرة فكتلته حيوالى 105.7 MeV . وبالرغم من وجود النيوترينو والميون بكميات وفيرة جدا في الطبيعة ، إلا أنها لا تدخل في في تركيب ذرات المواد المختلفة .

ينتج العديد من الميونات عند اصطدام الأشعة الكونية الابتدائية بالغلاف الهوائى لجو الأرض ، فهى تعتبر لذلك أشعة كونية ثانوية . كما أن العديد من النيوترينو تنتج خلال التفاعل النووى في الشمس ولذلك تجدها في كل مكان .

## : ( Cosmic rays ) الأشعة الكونية ( ۲۹ / ۲۹

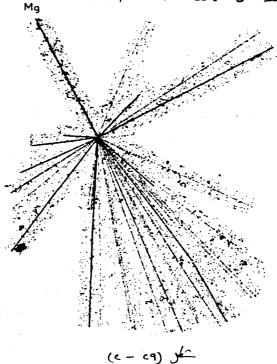
لاحظ الباحثون في الأشعة والإشعاع أن الإلكترومترات تفقد شحناتها تدريجيا ، مهما كانت معزولة عزلا جيدا عن أية إشعاعات معروفة ، واتجه الظن إلى وجود إشعاع قوى صادر من تحت سطح الأرض أو من الجو الخارجي ، وبإجراء العديد من الدراسات على هذه الظاهرة وجد أن كمية الإشعاع المؤين الساقط على الإلكترومتر تتناقص أولا بالارتفاع عن سطح الأرض ، ثم بعد ذلك تزداد كمية الأشعة مما أشار إلى أن مصدرها هو الكون الخارجي ، ولذلك سميت بالأشعة الكونية .

وبدراسة طبيعة هذه الأشعة وجد أنها تحتوى على جسيمات مشحونة ، تتأثر حركتها بفعل المجالات المفناطيسيه. ولم تكن دراسة الأشعة الكونية أمراً سهلا ، إذ أن الأشعة التي تصل إلى سطح الأرض حيث يوجد الباحث ، لم تكن بالضرورة نفس الأشعة الكونية الآتية من الكون الخارجي ، ولكنها غالبا ما تكون أشعة ثانوية نتجت عن التفاعل النووي بين الأشعة الابتدائية وأكسجين ونيتروجين الهواء الجوي ، وغالبا ما تحتوى لهذا السبب على بروتونات لها طاقة عالية وكذلك أيونات مختلفة .

وبالرغم من أن شدة الأشعة الكونية ، التي تأتينا في اتجاه الشمس تتأثر كثيرا بحيوث

البقع الشمسية Sun spots ، إلا أن معظم هذه الأشعة تسقط من جميع الاتجاهات بشدة منتظمة ، مما يؤكد بأنها تصدر من الفضاء الخارجي وليس فقط من الشمس .

وقد أوضحت التجارب الحديثة التي تجرى على هذه الأشعة في الفضاء الخاجي ، بأنها مصدر طبيعي مهم الجسيمات ذات الطاقة العالية جدا التي تبلغ أحيانا 10<sup>21</sup> إلكترون فواط ( e V ) . وهذه طاقة لم يمكن لأى من المعجلات الضخمة أن يصل إليها حتى الآن . وتجرى عادة هذه التجارب باستخدام ألواح فوتوغرافية ذات مستحلبات نووية ترسل إلى طبقات الجو العليا في بالونات أو صواريخ وأقمار صناعية . وتحمض الألواح فتظهر بعض التفاعلات النووية التي قد يكون أحدثها تصادم جسيمات الأشعة الكونية مع ذرات المستحلب النووي .



Dainton & Kent, Bristol University, 1950

ويبين الشكل ( 74 - 7) تصادم جسيم الأشعة مع نواة ذرة بروم في المستحلب والتفتت النودي الذي حدث نتيجة للتصادم . وقد سجل هذا الحدث دانتون وكنت بجامعة برستول عام 140 - 140 ويتحليل نتيجة الانشطار ، ظهر أن الجسيم الابتدائي القادم مع الأشعة الكونية هو غالبا نواة ذرة ماغنسيوم قادمة بطاقة 15 - 120 ( 10 - 120 ) ، وقد تفتت ذرة البروم إلى أشلاء صغيرة مع ظهور ميزونات mesons .

## : ( Baryons and Mesons ) الباريونات والميزونات ( ۲۹

يطلق اسم الباريونات على مجموعة الجسيمات مثل البروتونات والنيوترونات ، وجميعها جسيمات ثقيلة تتراوح كتلتها ما بين كتلة البروتون التي تساوى 939 MeV وثلاثة أمثال هذه الكتلة . الباريونات مثل الليبتونات لا تتخلق أو تغنى إلا في وجود الجسيم الضديد . أي أن تكونها وتلاشيها يتم دائما أزواجا . والضديد يكون له نفس كتلة الجسيم وكذلك اللف ولكنه يختلف معه في الشحنة فهو يحمل شحنة معاكسة لشحنة الجسم .

النوع الثالث من الجسيمات بعد الليبتونات والباريونات هى الميزونات وكتلتها وسط بين النوعين الأولين . ويمكن للميزون أن يظهر أو يختفى بمفرده دون ضرورة ظهور ضديد له . أى أن عدد الميزونات لا يحكمها قانون بقاء كما في حالة الليبتونات .

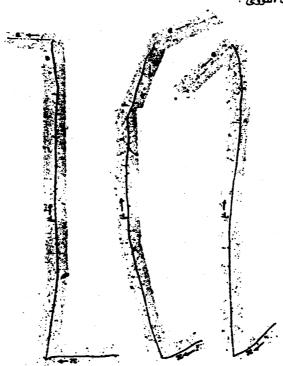
قد يكون أهم ميزون على الإطلاق هو ميزون ميو meson - μ ، الذى اكتشفه يوكاوا عام ١٩٢٥ بأن افترض وجود قوى نووية قصيرة المدى تعمل بين النكلونات التى تتماسك مع بعضها في الأنوية بمجال قوة يسمى بالمجال الميزوني - ويصاحب هذا المجال انطلاق ميزونات ، بكيفية تشبه الكيفية التى تصاحب ظهور الفوتونات في المجال الكهرمغناطيسي الموجود بين الجسيمات المشحونة . وعلى أساس هذه النظرية افترض يوكاوا انبعاث ميزونات ، تكون كتلتلها وسطا بين كتلة الإلكترون والبروتون ، ويمكن أن تحمل شحنة أو لا تحمل شحنة على الإطلاق .

تحقق بعد ذلك نيديرماير وأخرون من وجود ميزون ميو عمليا من خلال دراسة للأشعة

الكونية . وقد قيست كتلته عن طريق قياس انحناء مساره في المجال المفناطيسي، وكثافة التأين على طول هذا المسار ، ووجد أن كتلته 140 مليون إلكترون فواط ، وأنه جسيم غير مستقر عمره الزمني قبل أن يضمحل تلقائيا حوالي 15. 2ميكرو ثانية . وأنه يتحلل في نهاية عمره مع انبعاث إلكترون أو بوزيترون وفقا للتفاعل :

$$\mu \pm \rightarrow e^{\pm} + \nu + \nu$$

ويلاحظ ظهور نيوترينو v وضديده v عند نهاية الاضمحلال ، عند انبعاث الإلكترون الموجب أو السالب  $e^\pm$  . وتوضيح الصورة في الشكل ( v – v ) اضمحالا ميزون v كما ظهرت في المستحلب النووى .



كان من نتيجة ظهور ما يعرف بالنجوم في المستحلبات النووية ، أن اكتشف ميزون أخر يسمى الآن ميزو باي  $\pi-$  meson . وينتج الشكل النجمى في المستحلب نتيجة تفتت نووى تنبعث فيه بروتونات وجسيمات ألفا . وبدراسة هذا الميزون وجد أن كتلة السكون له تساوى تقريبا 330 مرة كتلة الإلكترون أوحوالي 165 MeV وأمكن وضع نظام الاضمحلال له على الصورة :  $\pi^+ \to \mu^+ + \nu$ 

أى أنه ينتج ميزون ميو يصاحبه نيوترينو . ثم يضمحل ميزون ميو بعد ذلك إلى إلكترون وزوج من النيوترينو . انظرائشكل ( ٢٩ – ٣ ) .

وإذا كان ميزون  $\pi$  من النوع السالب يكون الاضمحلال على الصورة :

$$\pi^- \rightarrow \mu^- + \nu^-$$

وهنا ينبعث ميزون ميوسالب ٥٠ وضديد نيوترينو.

وقد أمكن إنتاج ميزونات باى فى المعمل من تفاعل النويدات مع بعضها ، باستخدام المعجلات أو مع الفوتونات عالية الطاقة وفقا للتفاعلات الآتية:

$$1 - P + P \rightarrow \pi^+ + D^2$$

 $_{1}D^{2}$  وینتج مع میزون بای دیوترون

$$2 - P + hv \rightarrow \pi^+ + _0n^1$$

$$3 - {}_{0}n^{1} + h \upsilon \rightarrow \pi^{-} + P$$

$$4 - P + hv \rightarrow \pi^0 + P$$

ويالحظ في التفاعل الأخير ظهور الميزون باى المتعادل الشحنة  $\pi^0$ . وقد ظهر بعد ذلك العديد من الميزونات والباريونات ، وفيما يلى جدولا يبين بعض الجسيمات الأولية .

جدول ( ۲۹-۱ )

رمز ضدیده	لنهة	شحنته	الكتلة الساكنة	الرمــز	اسم الجسيم
γ نفسه	1	0	0	γ	الفوتون
	_			4	ليبترئات
• بوزیترون e	$\frac{1}{2}$	– e	0.511 Mev	e <sup>-</sup>	إلكترون
— U ضدید نیوترینو	$\frac{1}{2}$	0	0	υ	نيوټرينو
μ	$\frac{1}{2}$	+ e	105.65 MeV	μ+	
π	0	+ e	139.57 MeV	π+	ميزونات
π° نفسه	0	0	134.96 MeV	π°	
					باريونات
P ضدید	$\frac{1}{2}$	+ e	938.28 MeV	P	برعتون
بروتون					
— n ضعید	$\frac{1}{2}$	0	939.57 MeV	n	نيوټرون
النيرترون					

## : (Conservation Laws ) قوانين البقاء ( -٦/٢٩

لقد ازداد عدد الجسيمات المكتشفة حديثا زيادة كبيرة بلغت أكثر من 300 جسيم ، وكان طبيعيا أن يبحث العلماء عن نظام يمكن بواسطته تصنيف هذا العدد الكبير من الجسيمات ، كما سبق أن حدث بالنسبة لتصنيف الذرات من واقع دراسة تفاعلاتها الكيميانيه، وترتيبها في مجاميع داخل الجدول الدورى العناصر بدلالة تكافأتها وقد كان ذلك ميسورا ، نظرا لأن ذرات المواد المتفاعلة كيميانيا لا تختفي من خلال التفاعل .

ولكن الأمر يختلف بالنسبة للتفاعلات النووية بين الجسيمات الأولية ، التي دائما ما

يختفى بعضها ويظهر البعض الآخر ، أو يحدث تحول نووى للأنوية من نوع لآخر ويتم كل ذلك من خلال التفاعل . ولكى نوجد أساسا للتصنيف بدأ العلماء يبحثون عن ماهية الشيء المسترك في جميع التفاعلات ، ويبقى ثابت دائما قبل وبعد التفاعل . وبمعنى آخر إن البحث كان يدور حول ما هي الكميات المحفوظة بجانب قوانين البقاء المالوفة ، وهي قوانين بقاء الطاقة (أو الكتلة) وكمية الحركة ولحمية الحركة الزاوية وكذلك قانون بقاء الشحنة .

واكى نصل إلى ذلك يجب أن نتعرف على بعض المقائق الأساسية التي تتلخص فيما يلى:

- تخضع جميع الجسيمات لقوانين بقاء الطاقة وكمية الحركة والشحنة .
- $\gamma$  تخضع جميع الجسيمات لقانون بقاء كمية الحركة الزاوية . أى أن حركة اللف موجودة ومكماة . فالإلكترون والبروتون والنيوترون لفها يساوى  $\frac{1}{2}$  هما الفوتون فلفه يساوى s=1 والميزونات لها لف صغرى وهكذا .
- $s=rac{1}{2}$  ، وكتلتها مساوية أو تزيد عن  $s=rac{1}{2}$  عن محفوظا عدد الجسيمات التي لها لف  $s=rac{1}{2}$  كتلة البروتون وهي التي تسمى باريونات .

ولكل باريون عدد باريونى baryon number ، يساوى ± أو يساوى صفرا . أى أن العدد الباريونى يكون محفوظا وكذلك الصال بالنسبة العدد الليبتونى numbe

- ٤ لكل جسيم جسيم مضاد يساويه تماما في كل شيء ، ولكنه نو شحنة مخالفة ، فضديد
   الإلكترون e هو البوزيترون +e وهكذا .
  - ويلاشى الجسيم وضديده بعضهما البعض عندما يتقابلان.
- ه تخضع كل الجسيمات ذات اللف  $s=\frac{1}{2}$  لإحصاء فيرمى وديراك وينطبق عليها مبدأ باولى للاستيعاد . Pauli exclusion principle

كان من نتيجة بحوث كثيرة أن وضعت أربع كميات محفوظة بين الجسيمات الأولية

#### وهى

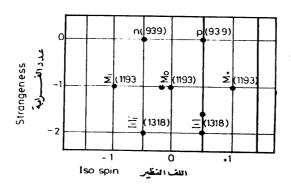
من السبهل فهم قانونى بقاء العدد الباريونى والعدد الليبتونى على أساس الوجود الدائم للجسيم وضديده . ولكن قانون بقاء اللف النظير فذلك أعقد قليلا إذ أن اللف النظير كمية متجهة لها مركبات عدة ، وينص القانون على أن المجموع الكلى لمتجهات اللف النظير لكل الجسيمات المشتركة في التفاعل يظل ثابتا . ويشبه ذلك إلى حد ما قانون بقاء كمية الحركة الزاوية في فراغ الثلاثة أبعاد المعتاد ولكنه يختلف عنه في أن متجه اللف النظير يكون في فراغ رياضي ، تخيله العلماء كوسيلة لوصف قوى قوية strong forces في التفاعلات البينية القوية بين الجسيمات strong interactions .

يطلق اسم الهادرونات Hadrons على الباريونات والميزونات حيث إنها تؤثر على بعضها البعض بقوى قوية . ولكل هادرون عدد يسمى عدد الغرابة strangeness number كما هو الحال بالنسبة للعدد الباريوني والليبتوني . وقد وجد أن عدد الغرابة يبقى ثابتا في كل تفاعل .

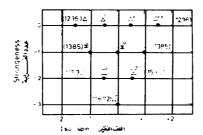
ويجب ملاحظة أن قوانين البقاء جميعها مطلقة ما عدا قانونى بقاء اللف النظير والغرابة ، فهى تقريبية ، أى أنها صحيحة فى بعض التفاعلات فقط وليست فى جميعها فهى صحيحة فى التفاعلات القوية وليست كذلك فى التفاعلات الضعيفة ، التى تتضمن القوى الكهرمغناطيسية أو القوى النووية الضعيفة . وهنا نفرق بين تفاعل سريع ينشأ عن قوى قوية ، وتفاعل بطىء نسبيا ينشأ عن قوى ضعيفة .

واستنادا لقوانين البقاء سالفة الذكر ، ولكى نصل إلى تصنيف للجسيمات فى مجموعات أو على شكل أسر ، سوف نعتبر أن الجسيمات تتغير وتتبدل فى التفاعل ، ولكن لا يتغير ما يميزها من غرابة ولف نظير دائما ، فقط يعاد توزيع هذه الكميات المحفوظة على الجسيمات الجديدة التى تنتج عن التفاعل . وعلى ذلك فإن التصنيف الحديث لهذه

الجسيمات يعتمد على تقسيمها إلى مجموعات ، لها نفس اللف والعدد الباريونى ولها كتل متقاربة . ويتغير عدد الغرابة واللف النظير داخل المجموعة الواحدة بشكل منتظم . ويبين الشكل ( 74-3 ) الترتيب الثمانى الذى وضعه جيلمان ونيمان عام 1971 لمجموعة باريونات تتكون من بروتون ونيوترون بالإضافة إلى ستة جسيمات أخرى . ويمثل الشكل (74-0) مجموعة أخرى تتكون من عشرة جسيمات مرتبة أيضا وفقا لعدد الغرابة واللف النظير .

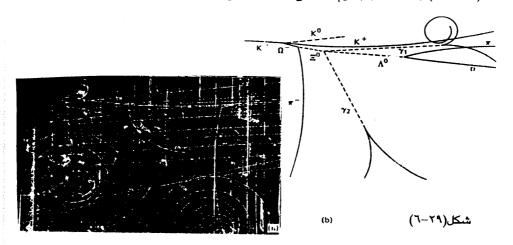


شكل(۲۹-٤)



شکل(۲۹–ه)

ويمكن بهذه الطريقة ترتيب جميع الباريونات والميزونات المعروفة بهذه الصورة ، التى قد تظهر بعض أماكن شاغرة فى الترتيب ، مما يشير إلى احتمال عدم اكتشاف الجسيم المناظر لهذا المكان بعد فى الجدول . وقد تنبأ النظريون فعلا بوجود الجسيم أوميجا  $\Omega$  قبل اكتشافه عمليا بعدة شهور ، من واقع هذا الترتيب الباريونى ومن الموقع المحدد له أمكن التنبؤ بجميع خصائصه ، وقد صح هذا التنبؤ وتم اكتشافه عام ١٩٦٤، ويبسين الشكل ( ٢٩ – ٢ ) رسما لمسار جسيم  $\Omega$  فى الغرفة الفقاعية .



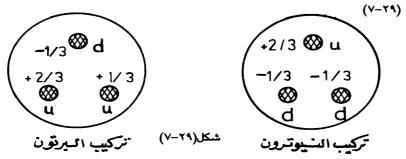
### : ( Quarks ) الكوارك –٧/٢٩

على الرغم من كل ما سبق ذكره عن الجسيمات الأولية غير أنه لا يمكن القول بأن أيا منها – فيما عدا الإلكترون – يكون لبنة أساسية في بناء المادة . ولاكتشاف هذه اللبنة الأساسية تجرى حاليا العديد من التجارب لتفتيت البروتون أملا في معرفة جزيئاته ولأداء ذلك تعجل البروتونات في معجلات هائلة ، تعطى للبروتونات طاقة ضخمة قبل تصادمها تصادما مباشرا ببعضها . ولكن لا يمكن الجزم حتى هذه اللحظة بأن تفتتا قد حدث

للبروتون وأن جزيئاته قد ظهرت . هذا بالرغم من أن النظريين من الدلماء قد وضعوا نموذجا لللتركيب الداخلي للبروتونات والنيوترونات وجميع الجسيمات مفاده أن الجسيمات بأنواعها تتركب أساسا من ثلاثة أنواع من لبنات أساسية تسمى كوارك quarks .

وقد ميزها جلمان عن بعضها البعسض بالتعبيرات ( فوق u ) و ( تحت down ) و ( غريب وقد ميزها جلمان عن بعضها البعسض بالتعبيرات ( فوق u , d , s ) ورمز إليها بالرموز u , d , s . u , d , s ) ورمز إليها بالرموز u , d , s ) ورمز إليها بالرموز u , d , s ) ورمز إليها بالرموز u , d , s ) ورمز إليها بالرموز u , d , s أو u , d , d أو ألينات عليها فهى جزء من شحنة الإلكترون يساوى u أو u , u أو u , u أو أن ألينات عليها فهى جزء من شحنة الإلكترون يساوى u , u أو ألينات عليها فهى جزء من شحنة الإلكترون يساوى u أو أن ألينات عليها ألينات عليها ألينات عليها البعيمات، يوجد الكل كوارك جسيم ضديد له. ويبين الجدول ( u , d ) ومنديداتها ومنات عليها المعروض ألينات المعروض

واستنادا إلى نموذج جلمان يكون تركيب البروتونات والنيترونات، كما مبين بالشكل



ونظرا لعدم التحقق عمليا بشكل قاطع بوجود الكوارك ، لذلك فمن المعتقد أن الكوارك لا يستطيع الظهور منفردا ، ريما بسبب وجود قوى غير عادية من ناحية الكبر تربطها ببعض داخل الجسيمات مما يمنع هروبها فرادى . ويسمى هذا النوع الجديد من القوى بقوى اللون " colour forces " . ولأسباب خاصة بقوانين ميكانيكا الكم وجد العلماء أن الكوارك توجد على صور ثلاث ، يميزها الألوان الثلاثة الأحمر والأخضر والأزرق .

جدول صفات الكوارك ( ٢٩-٢ )

عدد اللف	عدد غرابته	لقه	كتلته	شحنته	رمزه	الكوارك
isospin	strangeness	spin	mass	charge	symbol	Quark
+1/2	0	1/2	336MeV	+2/3	u	کوارك فوق up
-1/2	0	1/2	338Mev	-1/3	d	کوارك تحت down
0	-1	1/2	540 MeV	-1/3	S	عوارك غريبstrange
-1/2	0	1/2	336MeV	-2/3	u	ضديد كوارك فوق
+1/2	0	1/2	338Mev	+1/3	$\overline{d}$	ضديد كوارك تحت
0	+ 1	1/2	540 MeV	+1/3	S	ضديدكوارك غريب

وبدهى أن هذه العلامات التى تميز الكوارك لا تمت بصلة للألوان المآلوفة ، وإنما تكون هذه العلامات صفات مميزة للمادة . وتبقى دائما هذه العلامات مختفية داخل الجسيمات ، إذ أن جميع الجسيمات لا لون لها ، فهى تتكون من خليط من الكوارك له الألوان الثلاثة ، فمثلا يحتوى البروتون على ثلاثة كوارك ألوانها أحمر وأخضر وأزرق ، ولذلك فالبروتون لا لون له .

ويرجع العلماء مصدر تلك القوى غير المعتادة بين الكوارك إلى لونها ، مثلما ترجع قوى الجاذبية إلى الكتلة والقوى الكهربية إلى الشحنة ، ولذلك يدخل مجال هذه القوى اللونية ضمن مجالات القوى الأساسية كالجاذبية و الكهرمغناطيسيه ويسمى العلماء هذه النظرية الجديدة لقوى اللون بديناميكا اللون الكمية Quantum chromodynamics .

وتفسر وجود قوى اللون بين الكوارك إلى رابطة كبيرة ، يحدثها تبادل الكوارك فيما بينها لجسيم معين أطلق عليه اسم " الجلون gluon " وقد شبه هذا الانتقال إلى حد ما بتبادل فوتون بين جسيمين مشحونين ، وإن كانت العملية هنا أعقد من ذلك .

فالجسيم الجديد جلون له لون يأخذه معه عند انتقاله من كوارك لأخر تاركا الكوارك الابتدائي بلون أخر . فالجلون ذرة حاملة للون .

واكى تتفق نظريات العلماء مع المشاهدات التجريبة ، كان من الضرورى افتراض وجود

كوارك رابع غير الثلاثة المعرفة ( u, d, s ) سمى (تشارم charmed ويرمز له بالرمز C و تتبعد عليه شحنة 3 / 2 وكتلته 1500 MeV .

ثم اكتشف بعد ذلك بمعمل فيرمى الكوارك الضامس ، وأطلق عليه اسم ( بوتوم bottom ) نظرا لكتلته الضخمة . ثم جاحت البحوث النظرية بعد ذلك تؤكد ضرورة وجود كوارك سادس سمى ( توب top ) وقد تم التحقق من وجوده عمليا عام ١٩٨٤ في معامل سيرن بسويسرا .

وبوجود سنة كوارك وسنة ضديدات لها ، كما أن الكوارك يمكن أن يكون له ألوان ثلاثة أحمر وأخضر وأزرق ، لذلك يكون العدد الكلى للكوارك هو سنة وثلاثين .

يتضح لنا الآن من خالل بحثنا عن اللبنات الأساسية التى تكون المادة ، أننا فى طريقنا لذلك كشفنا عن أنوية داخل الذرات ، ثم اكتشفنا بروتونات ونيوترونات داخل الأنوية ثم وجدنا كوارك داخل البروتونات والنيوترونات ، ثم ماذا بعد ذلك ؟ هل وصلنا إلى نهاية المطاف ؟ ثم أن العلم سيضيف الجديد في مستقبل الأيام ؟

هذا هوما ستعرفه الأجيال القادمة.

# مسائل وأسئلة على الفصل التاسع والعشرين

١ - بماذا يختلف ضديد البروتون عن البروتون . وضديد النيوترون عن النيوترون ؟

$$\pi^{\cdot}$$
 +  $\pi^{\circ}$  +  $\pi^{\circ}$  +  $\pi^{\circ}$  +  $\pi^{\circ}$  e +  $\pi^{\circ}$  +  $\pi^{\circ}$ 

٣ - كم عدد الكوارك في ذرة هيدروجين ؟ وكم عددها في جزىء ماء ؟

ې مانا تکون شحنته و الله  $\overline{u}$  " مانا تکون شحنته و الله  $\overline{u}$  " مانا تکون شحنته و الله عند من کوارك " و الله عند الل

وما هو الجسيم ؟

ه - أكمل التفاعلات الآتية :

٦ - ألجد نصف قطر انحناء مسار ميزون ميو في مجال مغناطيسي شدته 5000 جاوس ،
 إذا علم أن طاقة حركته 4 MeV .

( کا جاںس = 
$$1$$
 تسلا )

## الفصل الثلاثون إلكترونيات الحالة الصلبة (Solid State Electronics )

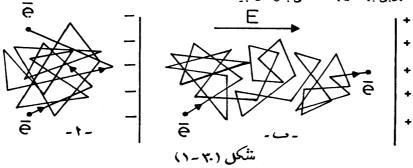
## ٣٠/ ١- النظرية الإلكترونية للجوامد :

تنقسم المواد من حيث توصيلها الكهربي إلى ثلاثة أقسام: مواد جيدة التوصيل

الكهربى ، ومواد شبه موصلة، ومواد عازلة ، وتتراوح موصلية هذه المواد بين  $10^{\circ}$  و  $10^{\circ}$  أوم  $10^{\circ}$  متر  $10^{\circ}$  . وتعتمد خاصية التوصيل الكهربى على وجود إلكترونات حرة غير مرتبطة بذرات المادة ، ويمكن لها أن تتجول بين هذه الذرات في أي اتجاه تماما ، مثل جزئيات الفاز فهي تملأ الحيز الذي تشغله وتتحرك حركة عشوائية في فراغ الشبيكة البلورية .

وعلى ذلك فمحصلة إزاحة أى إلكترون نتيجة لهذه الحركة خلال أى فترة زمنية تساوى صفرا ، بمعنى عدم حدوث أى إزاحة للشحنات داخل المادة في حالتها الطبيعية .

أما إذا وضعت المادة في مجال كهربي فتكتسب الإلكترونات كمية حركة من المجال المؤثر ، ولذلك تتحرك الإلكترونات حركة إزاحية في اتجاه المجال ، بالإضافة إلى الحركة العشوائية ، كما مبين بالشكل (- + ). وتتسبب إزاحة الشحنة داخل المادة في مرور تيار كهربي بها ، ولهذا تسمى بموصل جيد .



وتتوقف درجة التوصيل الكهربي للمادة على حركيتها ، أي على درجة حرية هذه

الإلكترونات للحركة ، وتعرف الحركية mobility بأنها السرعة الإزاحية للإلكترون لكل وحدة مجال كهربي

وتتوقف الموصلية أيضا على كثافة حاملات الشحنة ، التى هى عددها الشحنات – أو الإلكترونات الحرة فى وحدة الحجوم من المادة . وتختلف كثافة حاملات الشحنة اختلافا بينا من مادة إلى أخرى ، فبينما نجد فى الفلزات إلكترونا حرا أو أكثر تسهم به كل ذرة فى المادة فى عملية التوصيل الكهربى ، فإننا لا نجد تقريبا أية إلكترونات حرة فسى المواد العازلة ، حيث جميع الإلكترونات مقيدة بنراتها ، لا تستطيع الهروب منها والاستجابة لتأثير المجال الكهربى ، ولذلك لا يسرى أى تيار وتكون المادة عازلة كهربيا .

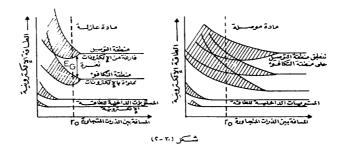
وهناك نوع من المواد الموصلة ، لا توجد به شحنات حرة في درجات الحدرارة المنخفضة فهو عازل جيد ، بينما تظهر في المادة موصلية زائدة عند رفع درجة الحرارة ، نتيجة لتحرير بعض الإلكترونات بواسطة طاقة التهييج الحراري ، التي تساوى KT حيث لا ثابت بولتزمان ، T درجة الحرارة المطلقة . أما من أين أتت ؟ وكيف تحررت إلكترونات التوصيل في شبه الموصل ؟ فقد أجابت نظرية المناطق Band Theory على هذا التساؤل . ولكي نتصور ماذا يحدث نعود إلى نموذج بوهر للذرة الطليقة ، فنجد أن لكل ذرة مستويات طاقة إلكترونية محددة ، يتواجد عليها الإلكترونات التي يمكن أن تنتقل بينها مع امتصاص أو إشعاع قدرا محددا من الطاقة .

أما في حالة المواد الصلبة حيث تقترب الذرات من بعضها قربا كبيرا لتكوين رابطة بينها ، فتنقسم مستويات الطاقة الخارجية في الذرة إلى مستويات متعددة ، نتيجة لفعل المجال الكهربي بين الذرات المتجاورة ، بينما لا تتأثر كثيرا المستويات الداخلية . ولذلك تتحول مستويات الطاقة الخارجية التي كانت محددة في ذرة بوهر الطليقة ، إلى مجموعة من المناطق يتكون كل منها من عدد كبير جدا من مستويات الطاقة المتقاربة . وقد تتطابق بعض هذه المناطق على بعضها ، وقد لا تتطابق ونقا الطبيعة الذرية المادة المعنية .

في حالة انطباق مناطق الطاقة كما يحدث في الفلزات وفي المواد الموصلة جيدا

للكهرباء ، تكون الطاقة الإلكترونية متصلة . بمعنى أن طاقة الإلكترونات يمكن أن تزداد باطراد دون أن تجد حاجز جهد يمنعها من ذلك . فعند التأثير بمجال كهربى خارجى تكتسب الإلكترونات حركة إزاحية ينشأ عنها مرور تيار كهربى .

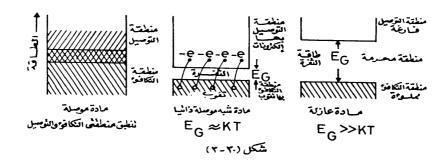
أما في حالة عدم انطباق المناطق يتكون بينها ثفرات طاقة energy gaps محرمة على الإلكترون ، لا يستطيع التواجد بها وتسمى هذه الثغرات بالمناطق المحرمة محرمة على الإلكترون ، ويمكن تشبيه هذه المناطق الحرمة بحاجز جهد لا يستطيع الإلكترون أن يعبره ، لإلكترون أن يعبره ، لإلكترون أن يعبره ، الإلكترون تشبيه هذه المناطق المحرمة بحاجز جهد لا يستطيع الإلكترون أن يعبره ، إلا إذا اكتسب طاقة كافية تساوى أو تزيد على طاقة الثغرة فيقفز فوقها ، وبعدها فقط يستطيع أن يتحرك بحرية في منطقة التوصيل ويسهم في بناء التيار الكهربي . وغالبا ما تكون طاقة الثغرة في المواد العازلة كبيرة ، لا يستطيع الإلكترون عبورها وعلى ذلك يظل مقيدا في منطقة التكافؤ ، فلا يعر تيار كهربي ويطلق عادة اسم منطقة التكافؤ ، فلا يعر تيار كهربي ويطلق عادة اسم منطقة التكافؤ ، فلا يعر تيار كهربي ويطلق عادة اسم منطقة التكافؤ ، فلا يعر تيار كوربي ويطلق عادة اسم منطقة التكافؤ ، فلا يعر تيار كوربي منطقة طاقة تلى منطقة التكافؤ ، ويتم فيها حركة الإلكترونات وعملية التوصيل الكهربي ، ولذلك فهي دائما تحتوي على مستويات الطاقة عند اقتراب النرات من بعضها حيث و الهد الشبيكي . يلاحظ انطباق مناطق الطاقة ( المساحات المظالة من بعضها حيث و الهود الشبيكي . يلاحظ انطباق مناطق الطاقة ( المساحات المظالة في الشكل ) في حالة الموسلات الجيدة ووجود طاقة ثفرة بين منطقة التكافؤ ومنطقة التوصيل في حالة المواد العازلة .



٣٠/ ٢ - التوصيل بواسطة الإلكترونات والثقوب

( Electron and Hole conduction)

سنتبع فيما يلى طريقة رسم توضحية ، تبين فيها المناطق المشغولة والمناطق المحرمة في المواد المختلفة . شكل ( ٣٠ – ٣) المنطقة المظللة تدل على وجود إلكترونات بها بينما غير المظللة لا تحتوى على أي منها . وبالطبع فإن المنطقة المحرمة " أي منطقة الشغرة " تكون دائما غير مظللة .



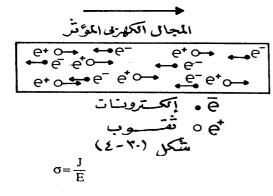
الفلزات تكون دائما موصالات جيدة للكهرباء لأن منطقتى التكافؤ والتوصيل منطبقتان ، مما يعطى الإلكترونات حرية كاملة في الحركة والإسهام في بناء التيار الكهربي.

أما فى حالة المواد العازلة فيكون اتساع ثغرة الطاقة كبيرا ، بحيث لا تستطيع الإلكترونات فى منطقة التكافئ أن تقفزها ، ولذلك تظل الإلكترونات مقيدة بالذرة لا تستجيب لفعل مجال خارجى مؤثر ولا يحدث تيار كهربى .

فى المواد شبه الموصلة كما فى العوازل – تكون منطقة التكافؤ مملوءة بالإلكترونات ، ومنطقة التوصيل خالية عند درجات الحرارة المنخفضة ، ولكن نظرا لصغر طاقة الثغرة بين منطقتى التكافؤ والتوصيل ، يمكن عند رفع درجة الحرارة أن تكتسب إلكترونات منطقة التكافؤ طاقة تمكنها من قفز حاجز الطاقة ، والوصول إلى منطقة التوصيل حيث يستطيع الإلكترون أن يتجول بحرية داخل التركيب البلورى ، وبذلك يمكن للشحنة الحرة أن تنتقل بفعل المجال الكهربي ويمر تيار ، أى أن شبه الموصل يتحول من عازل إلى موصل برفع درجة حرارته ، وتسمى المادة في هذه الحالة بشبه موصل ذاتي 1.12 و 0.72 إلكترون ومن أمثلتها السيليكون والجرمانيوم اللتان تبلغ طاقة الثغرة فيهما 1.12 و 0.72 إلكترون فولط على الترتيب .

عندما يخرج إلكترون من منطقة التكافئ في شبه موصل يترك مكانه ثقبا موجبا Positive hole ، فإذا ما انتقل إلكترون في منطقة التكافئ بتأثير المجال الكهربي وشغل هذا الثقب ، يبدو أن الثقب قد تحرك في عكس اتجاه حركة الإلكترون ، وكأن شحنة موجبة قد أزيحت معه . وسبق أن ذكرنا أنه كلما كان هناك إزاحة ، فإنه ينشأ عنها مرور تيار كهربي وتسمى عملية الترصيل في هذه الحالة توصيلاً بالثقوب hole conduction وتتم داخل منطقة التكافئ .

يمكن أن يحدث إذن توصيل بالإلكترونات وبالثقوب معا في شبه موصل ذاتى ، هيث تتحرك الإلكترونات في منطقة التوصيل في عكس اتجاه المجال الكهربي المؤثر ، بينما



تتحرك الثقوب في منطقة التكافؤ في اتجاه المجال ، ويكون تصرف الشقوب تماما كتصرف الشقوب تماما كتصرف الإلكترونات الموجبة في المجال الكهربي ، ويبين الشكل ( ٣٠ – ٤ ) حركة الإلكترونات والثقوب في شبه موصل ذاتي يؤثر عليه مجال كهربي . من قانون أوم تكون مسوصلية المادة σ هي:

حيث J الكثافة التيارية ، E شدة،

المجال الكهربي المؤثر ، وباعتبار أن التيار

قد نشئ عن حركة عدد N إلكترونات في وحدة الحجوم بسرعة متوسطة V في منطقة التوصيل تكون الكثافة التيارية

$$J = n e v ag{30 - 2}$$

وتكون الموصلية σe الناشئة عن الإلكترونات هي:

$$\sigma e = n e \frac{v}{E} = n e \mu_e$$
 (30 - 3)

حيث  $\mu_{\rm e}$  هي حركية الإلكترونات في منطقة التوصيل ، وتساوي السرعة لوحدة شدة الجال .

ولما كانت الثقوب تحدث تيارا كهربيا بنفس الصورة ، تكون أيضا الموصلية الناشئة عن الثقوب مي :

$$\sigma_h = p e \mu_h \tag{30-4}$$

حيث μ<sub>h</sub> هى حركية الثقوب في منطقة التكافق ، p هو عدد الثقوب في وحدة الحجوم بها ، وتكون الموصلية الكلية لشبه الموصل هي :

$$\sigma=n$$
 e  $\mu_e$  + p e  $\mu_h$  
$$(30 - 5)$$
 : واكن بما أن h = p في شبه الموصل الذاتي ، لذلك فإن

$$\sigma = ne \left( \mu_e + \mu_h \right) \tag{30-6}$$
 cjilovi ne ne (  $\mu_e$  ) and the property of the state of the s

عدد n إلكترونات إلى منطقة التوصيل عندما تكون درجة الحرارة T ، ويتكون عندئذ عدد n ثقوب في الموصل الذاتي ، ويتغير عدد الإلكترونات والثقوب مع درجة الحرارة وفقا المعادلة

$$n = N e^{-E_g/2kT}$$
 (30 - 7)

حيث  $E_G$  هي طاقة الثغرة بين منطقتي التكافؤ والتوصيل ، k ثابت بولتزمان ، ويذلك تصبح موصلية شبه الموصل الذاتي هي :

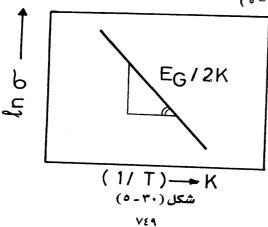
$$\sigma = \text{Ne} (\mu_e + \mu_h) e^{-E_{\sigma}/2kT}$$
 (30 - 8)

وتوضيح هذه المعادلة أن موصلية شبه الموصل تزداد وفقا لدالة أسية مع درجة الحرارة ، وبهذا تتمايز أشباه الموصلات عن الموصلات الفلزية التي تتناقص موصليتها طرديا مع درجة الحرارة ،

ويمكن إيجاد عمليا طاقة الثغرة  $E_G$  بدراسة تغير موصلية شبه الموصل مع درجة الحرارة ، وبرسم العلاقة بين  $\frac{1}{T}$  ,  $\ln \sigma$  نحصل على علاقة خط مستقيم وفقا المعادلة :

$$ln\sigma := ln Ne \left( \mu_e + \mu_h \right) - \frac{E_G}{2kT}$$
 (30 - 9)

يعطى ميل الخط المستقيم طاقة الثغرة مقسوما على ضعف ثابت بولتزمان ، كما موضح بالشكل (-7-0)



: ( Extrinsic Semiconductors ) أشباه الموصلات العارضة ( T/۳۰

أوضحنا سابقا أن الثغرة بين منطقتى التكافؤ والتوصيل تكون منطقة محرمة على الإلكترونات ، إذ لا يوجد فيها أي مستويات للطاقة مسموح بها . وعلى هذا الأساس عالجنا مسألة التوصيل في شبه الموصل الذاتي ، حيث تكون المادة على درجـــة عالـية جدا مــن النقاء

لننظر الآن ماذا يحدث عند إضافة قدر ضنيل جدا من الشوائب قد يصل إلى جزء فى الألف مليون ، حيث يتكون نوعان جديدان من أشباه الموصلات العارضة extrinsic يطلق عليهما موجب النوع p-type وسالب النوع n - type و و النوع p-type وسالب النوع الإولى عليهما موجب الموجبة أن الإلكترونات السالبة على الترتيب ، ومن أمثلة النوع الأولى الجرمانيوم أو السيليكون إذا أضيفت له شوائب ثلاثية التكافؤ مثل الأنديوم ، ومن أمثلة النوع الثاني الجرمانيوم أو السيليكون مضاف إليه شوائب خماسية التكافؤ مثل الانتيمون .

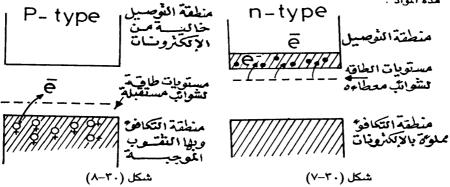
si 🛭

من المعروف أن لذرة الجرمانيوم أو السيليكون أربعة إلكترونات تكافئ ، وأن هذه المواد تتبلور على صورة شبيكة الماس diamond structure المبينة بشكل (٣٠-٦) حيث يكون لكل ذرة في الشبيكة أربعة جيران فقط . ويطلق اسم عدد التناسق

coordination number على عدد أقرب جيران لكل ذرة .

شكل (۳۰ - ۳) شكل توجد رابطة تساهمية covalent bond بين كل ذرتين في الشبيكة تتكون من زوج من الإلكترونات يكون مشتركا بين الذرتين . فإذا أضيفت ذرة أنتيمون كشائبة داخل التركيب البلودي ، فإن أربعة فقط من الإلكترونات الخمسة التي تكون إلكترونات التكافئ لذرة الأنتيمون ، هي التي تشترك في الروابط التساهمية مع الجيران السيليكون الأربعة ويتبقى إلكترون حر يستطيع أن يساهم في عملية التوصيل الكهربي عند التأثير بمجال كهربي خارجي ، ولذلك تسمى مثل هذه الشوائب بالشوائب العطاة donor ؛ فهي تعمل على زيادة

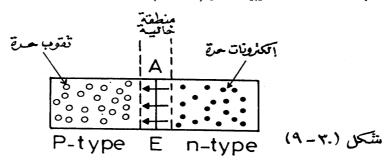
كثافة حاملات الشحنة السالبة في منطقة التوصيل ، ولذلك يعد هذا شبه الموصل العارض بأنه من النوع السالب n - type ، إذ أن التوصيل الكهربي فيه يتم على أساس انتقال الإلكترونات في منطقة التوصيل ، ويمكن تصوير شكل مناطـــق الطاقة فــي هذا النــوع كما في الشكل ( ٣٠ - ٧ ) وقد ظهرت مستويات طاقة أدخلتها الشوائب في المنطقة المحرمة للثغرة ، ومن هذه المستويات تنتقل الإلكترونات لمنطقة التوصيل لبناء التيار الكهربي في مثل



وفى حالة إضافة شوائب ثلاثية التكافؤ مثل الأنديوم أو الجاليوم تتكامل الروابط التساهمية الأربع مع ذرات السيليكون المجاورة ، بأن تأخذ كل شائبة إلكترونا من منطقة التكافؤ فيصير مكانه ثقبا موجبا Positive hole يكون حر الحركة في فراغ الشبيكة . ويكون مسئولا عن عملية التوصيل الكهربي ، ويطلق على الشوائب في هذه الحالة اسم شوائب مستقبلة acceptor حيث إنها بقبولها للإلكترونات تحدث زيادة كبيرة في الثقوب الموجبة وهي حاملت الشحنة الموجبة المسببة للتيار الكهربي ، ويسمى هذا النوع P - type أي شببه الموصل موجب النوع . ويوضح الشكل (٣٠ – ٨) مستويات الطاقة للشوائب المستقبلة بالقرب من منطقة التكافؤ حيث تأخذ منها الإلكترونات تاركة الثقوب الموجبة .

## ۳۰ ايود الوصلة Junction diode

يشبه هذا الدايود في عمله عمل الصمام الثرميوني ذي الفتيل المتوهج ، ولكنه يختلف في تركيبه ، فهو يتكون من منطقتين متجاورتين في بلورة من السيليكون أو الجرمانيوم ، تكون المنطقة الأولى من النوع الموجب والمنطقة الثانية من النوع السالسب لأشسباه الموسلات العارضة ، ولذلك تسمى الوصسلات من هسسذا السنوع بالوصلات الموجبة السالبة P-n- Junctions عبين الشكل ( ٣٠ – ٩ ) عمل هذه الوصلات .



عند الوصلة حيث يوجد النوعان الموجب والسالب متجاورين ، تنتشر الإلكترونات من ناحية النوع السالب متغلغلة في الجانب الموجب المقابل ، بينما تنتشر الثقوب في عكس هذا الاتجاه فتتعادل مع الإلكترونات ، ويتكون نتيجة لذلك منطقة A خالية من حاملات الشحنة مقارمتها كبيرة للتيار الكهربي ، ويستمر انتشار الشحنات الموجبة والسالبة حتى يتكون عند الوصلة مجال كهربائي E كاف لمنع المزيد من انتشار هذه الشحنات .

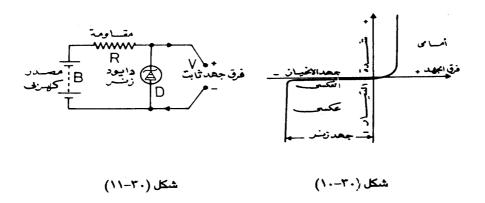
إذا أثرنا بفرق جهد على طرفى الوصلة ، بحيث تكون منطقة الثقوب موجبة ومنطقة الإلكترونات سالبة ، ينخفض حاجز الجهد عند الوصلة وتنقص شدة المجال E فى المنطقة الخالية A ، ولذلك يمر تيار كهربى عبر الوصلة . أما إذا حدث وعكسنا قطبيه الجهد المؤثر ، وكانت منطقة الإلكترونات هى ذات الجهد الموجب بالنسبة لمنطقة الأقوب ، يرتفع حاجز الجهد ويزداد المجال E شدة ، فتزداد مقاومة المنطقة الخالية A التيار الكهربى . أى أن هذه

الوصلة تسمح بمرور التيار في الاتجاه الأمامي Forward direction ، وتمنع مسروره في عكس هذا الاتجاء Reverse direction ، فهي تعمل عمل مقوم للتيار المتردد .

### \* ( Zener diode ) دايود زنر

إذا أثرنا بفرق جهد على دايود الوصلة في الاتجاه العكسى ، لا يمر تيار كهربى كما أسلفنا . ولكن إذا زيد هذا الجهد لدرجة كبيرة نصل إلى نقطة تحول ، يحدث عندها انهيار كهربى لحاجز الجهد عند الوصلة ، ويتدفق تيار كبير بها محدثا فيها تلف كبير وتسمى هذه الظاهرة باثر زنر Zener effect :

لقد وجد أنه بالاختيار المناسب لكمية الشوائب المضافة لشبه الموصل الذاتى لتكوين الوصلة ، يمكن حدوث تحول في شدة التيار العكسى تحولا فجائيا ، كما هو مبين بالمنحنى المعيز للدايودبالشكل ( ٣٠ – ١٠ ) ، حيث يظل ثابتا فرق الجهد المسمى بجهد زنر على مدى كبير من التيار الكهربي ، بمعنى أن فرق الجهد على الدايود لا يتوقف على شدة التيار المار به ، ولذلك يستخدم دايود زنر كمرجع جهد في الأجهزة الكهربية التي تحتاج إلى جهد ثابت للتشغيل .

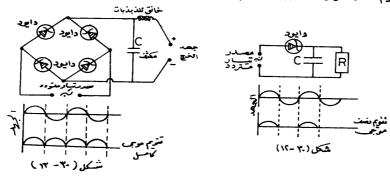


ويبين الشكل (٣٠ – ١١) دائرة كهربائية بسيطة يستخدم فيها دايود زنر للحصول على فرق جهد بين 4 ، 100 فولط مع مرور تيار صغير لا يتعدى أجزاء من الأمبير .

# ٣٠/ ٦ استعمالات أخري لدايود الوصلة :

يمكن استخدام دايود الوصلة كخلية كهرضوئية لاكتشاف الفوتونات الساقطة عليه ، أو ككاشف للجسيمات الأولية مثل  $\alpha$  ,  $\alpha$  ، وذلك بوضع جهد انحياز على الدايود في الاتجاء العكسى ، فلا يمر به تيار كهربي بسبب تكون المنطقة  $\alpha$  الخالية من الشحانات (شكل  $\alpha$  ) عند سقوط فوتونات أو جسيمات أولية على هذه المنطقة يتكون فيها أنواج من الإلكترونات والثقوب ، مما يسبب زيادة في شدة التيار العكسى ، وتتناسب هذه الشدة مع الفيض الضوئي الساقطة على الدايود ، ويمكن إيجاد عدد هذه الجسيمات إذا وصل الدايود بعداد يعمل بالنبضات الكهربية ، التي يصنعها الجسيم عند مروره في الدايود .

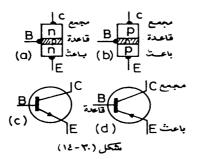
يعمل أيضا الدايود كمقوم التيار المتردد ، إذ إنه يمرر التيار في اتجاه ويمنعه في عكسى هذا الاتجاه . وتبين الدائرة وشكل ( ٣٠ – ١٢ ) عملية التقويم نصف الموجى التيار المتردد . كما تبين الدائرة في الشكل ( ٣٠ – ١٣ ) كيفية توصيل أربعة دايودات الحصول على تقويم كامل التيار . وقد بينا بالرسم في كل شكل الشكل الموجى قبل وبعد التقويم .



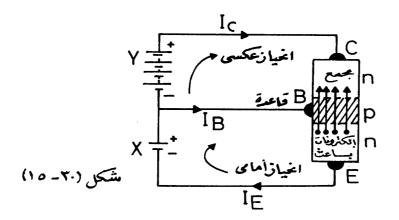
ويلاحظ أننا أضفنا مكثفا وخانق ذبذبات ، حتى نتخلص من مركبة صغيرة جدا من تيار متردد تكون مصاحبة لجهد الخرج .

### : ( Transistors ) الترانزستور

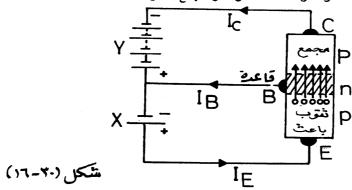
يتركب الترانزستور من طبقة رقيقة من شبه موصل عارض من النوع الموجب أو السالب ، موجود بين طبقتين من شبه الموصل من النوع الآخر . ويمكن أن يتم ذلك بإحدى طريقتين مبينتين في الشكل p-n-p أو p-n-p أو p-n-p ويسمى الجزء الأوسط p-n-p منطقة القاعدة no region والترانزستور كله قطعة واحدة من بلور : أحادية ، أدخلت فيها شوائب بطرق خاصة لتكون أشباه الموصلات من النوع المطلوب لكل طبقة فيه .



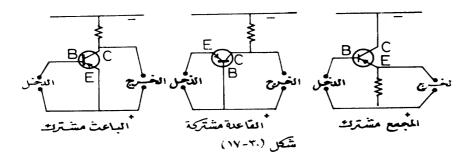
يبين الشكل ( v - v ) الترانزستور من نوع v - v - v وهو متصل بدائرته الكهربية ، ونالحظ أن الوصلة v - v - v السفلية قد وصلت مع البطارية بحيث يكون الانحياز أماميا ، أي أن تيارا من الإلكترونات يبعث في اتجاه الجزء الأوسط من الترانزستور ، ولذلك يسمى هذا الجانب بالباعث emitter وتتصل الوصلة العلوية ببطارية v = v - v في انحياز عكسى كبير . ويطلق اسم المجمع collector على هــــذا الجانب من الترانزستور ، إذ أن تيار الإلكترونات يتجـه إليه .



ويتصل الترانزستور من نوع p-n-p بضلاف ذلك ، إذ يوصل القطب الموجب للبطارية X بالإلكترود الباعث E ، بينما يتصل القطب السالب للبطارية Y بالإلكترود الجمع E ، الذي يستقبل في هذه الحالة تيارا من الثقوب ، كما مبين بالشكل E ) . عند استخدام الترانزستور في دوائر التيار المتردد يوجد ثلاث طرق لتوصيله ، بجعل الإلكترود الباعث E مشتركا أو القاعدة مشتركة أو المجمع مشتركا .



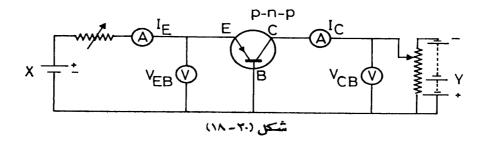
#### ويبين الشكل ( ٣٠ - ١٧ ) طرق التوصيل الثلاثة .



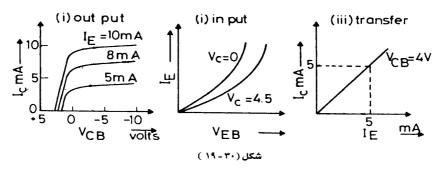
#### ٣٠ / ٨-المنحنيات المميزة للترانزستور:

يمر عادة تيار كهربى  $I_E$  من الباعث E إلى القاعدة E عند تشغيل الترانزستور ، ولكن لا يمر في إلكترود القاعدة سوى تيار صغير جدا E ، بينما يتجه باقى التيار E إلى إلكترود المجمع E ولا يتأثر هذا التيار بقيمة الجهد على الإلكترود E ، وإنما يتوقف فقط على تيار القاعدة E ، فإذا أدخلت تغيرات خارجية على التيار E نشأ عنها تغيرات كبيرة مناظرة في شدة التيار الرئيسي بين الباعث والمجمع ، لذلك فأى دخل متردد إضافي صغير على التيار E ، يمكن تكبيره ويعمل الترانزستور عندئذ عمل مضخم للتيار .

ولدراسة المنعنيات الميزة التى تبين العلاقة بين التيار والجهد على الترانزستور ، نبدأ بالدائرة الكهربية المبينة بالشكل ( $\mathbf{v} - \mathbf{v} - \mathbf{v}$ ) حيث يتصل الترانزستور بالدائرة وقاعدته  $\mathbf{v}_{\mathrm{B}}$ ,  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$ ,  $\mathbf{I}_{\mathrm{E}}$ ,  $\mathbf{I}_{\mathrm{C}}$ ,  $\mathbf{I}_{\mathrm{E}}$ ,  $\mathbf{I}_{\mathrm{C}}$ ,  $\mathbf{v}_{\mathrm{BB}}$ ,  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$ ,  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$ ,  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$ ,  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$ ,  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$  عند ثبوت  $\mathbf{v}_{\mathrm{E}}$  بالمنحنيات الميزة على مجموعة المنحنيات التى تبين تغير  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$  مع  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$  مع ثبوت  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$  مع ثبوت  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$  مع ثبوت  $\mathbf{v}_{\mathrm{CB}}$  مع ثبوت المحتنيات الميزة الدخل ii) output characteristics

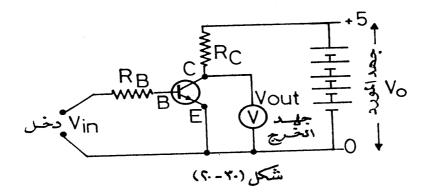


(iii) Transfer أما العلاقة بين  $I_B \, I_C$  مع ثبوت  $V_{CB}$  فتسمى بمنحنيات النقل  $I_B \, I_C$  مع ثبوت  $I_B \, I_C$  فيبين الشكل ( ۳۰ – ۳۰ ) نموذج المنحنيات الميزة في الحالات الثلاث .



#### ٣٠/ ٩-الترانزستور كمضخم للتيار وكمكبر للجهد:

يعتبر الترانزستور أساسا بأنه مضخم للتيار المتردد . فتيار الخرج بين الباعث والمجمع يكون أكبر من تيار الدخل بين الباعث والقاعدة . وتعرف النسبة بينهما بمعامل التضخم للتيار β ( current amplification factor ) واتشغيل الترانزستور كمضخم ،



تستخدم الدائرة الكهربية المبينة بالشكل ( ٣٠ - ٢٠ ) نفرض أن مقاومة القاعدة R يكون فرق الجهد عليها هو (  $V_{\rm in}$  -  $V_{\rm in}$  مو فرق الجهد الدخل ،  $V_{\rm B}$  ) فرق الجهد بين القاعدة B والباعث B

تيار القاعدة I<sub>B</sub> هو:

$$I_{B} = \frac{V_{in} - V_{B}}{R_{B}}$$
 (30 - 10)

والكن نظرا لصغر تغير  $V_{\rm B}$  يمكن كتابة المعادلة (10 - 30) علي الصورة

$$I_{B} = \frac{V_{in}}{R_{B}} - constant$$
 (30 - 11)

.  $V_{in}$  ,  $I_B$  بين علاقة خطية بين على علاقة على ويذلك نحصل على علاقة خطية بين

وإذا فرضنا أن مقارمة الحمل  $R_{\odot}$  ، ويمر بها تيار المجمع ، يكون فرق الجهد على طرفيها مساويا للفرق بين جهد المورد  $V_{\rm out}$  وجهد الخرج ، أي أن :

(30 - 12)

$$V_{o} - V_{out} = R_{C} I_{C}$$
 (30 - 12)

وتعطى أيضا هذه المعادلة علاقة خطية بين المناهذه المعادلة علاقة خطية بين المناهدة المعادلة علاقة خطية بين المناهدة المن

$$I_{C} = \beta I_{B} \tag{30 - 13}$$

ويعرف معامل تضخيم الجهد ( gain ) بأنه النسبة بين جهد الخرج إلى جهد الدخل المناظر ، أي أن :

voltage gain = 
$$\frac{\delta V_{out}}{\delta V_{in}}$$
 (30 - 14)

$$I_{B}=rac{\delta\,V_{in}}{R_{B}}$$
 (30 - 11) يىن معادلة (30 - 15)

ومن معادلتي (13 - 30),(30 - 30) نحصل على :

$$\delta I_{C} = \beta \delta I_{B} = \beta \frac{\delta V_{in}}{R_{B}}$$
 (30 - 16)

كما أن

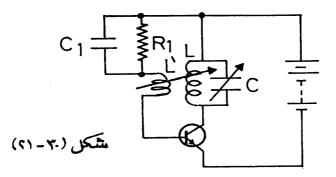
$$- \delta V_{out} = R_C \delta I_C = \frac{\beta R_C}{R_B} \delta V_{in}$$
 (30 - 17)

$$gain = -\frac{\beta R_C}{R_B}$$
 (30 - 18)

والإشارة السالبة تدل على أن الخرج يكون عكس طور الدخل.

## ٠٠/٣٠ الترانزستور كمتذبذب:

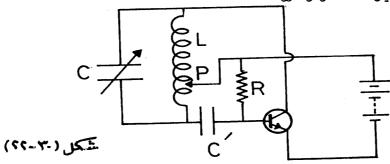
يمكن لدائرة المكبر أن تحدث ذبنبات مستمرة إذا أمكن تغذية الدخل ببعض جهد الغرج ، وتسمى هذه العملية " بالتغنية الخلفية " Feed back ، ويمكن عمل ذلك بإضافة دائرة رنين مكونة من ملف حث L ومكثف سعته L لدائرة الترانزسستور ، كسما مبسين بالشكل ( L – L ) تتصل دائرة الرنين بإلكترود المجمع للترانزستور الذي يتصل بقاعدته ملف حث صغير L في وضع حث متبادل مع ملف دائرة الرنين L لعمل التغنية الخلفية للترانزستور



فإذا كان الدخل من هذه التغذية موجبا وكان تيار المجمع في طور صحيح ، يتزايد التيار المتردد في دائرة الرئين باطراد ، حستى تتساوى القدرة المفقودة في الدائرة مع قدرة الترانزستور على بذل الطاقة . وتستمر الدائرة بعد ذلك في التذبذب بسعة ثابتة ويمكن تغيير تردد الذبذبة f بتغيير سعة المكثف f إذ أن التردد الطبيعي لدائرة الرئين يتوقف على كل الحث الذاتي f وفقا للمعادلة :

$$f = \frac{1}{2\pi\sqrt{LC}} Hz \tag{30 - 19}$$

توجد طريقة أخرى لإحداث ذبذبات مستمرة ، وذلك باستخدام الدائرة الكهربية المبينة بالشكل ( ٣٠ – ٢٢ ) والمعروفة بمتذبذب هارتلى . وفيها تستخدم المقاومة 'R لإمرار تيار الانحياز لقاعدة الترانزستور base bias current .



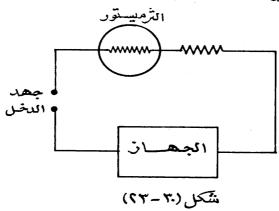
771

L وتتم عملية التغذية الخلفية عن طريق نقطة الاتصال P بالقرب من نهاية ملف الحث الذي يكون مع المكثف المتغير C دائرة الرئين في الترانزستور . ويعمل المكثف  $\overline{C}$  على منع مرور تيار البطارية في قاعدة الترانزستور ، ولكنه يسمح للتيار المتردد من ظُرف ملف الحث بالمرور فيه . ويمتاز متذبذب هارتلى بإمكان تشغيله عند الترددات العالية جدا .

## : ( Thermistor ) الثرميستور

الثرميستور عبارة عن نبيطة شديدة الحساسية لدرجة الحرارة ، وتتكون من مقاومة كهربية مصنوعة من مادة شبه موصلة ، لها معامل سالب كبير لتغير المقاومة مع درجة الحرارة ، أي أن المقاومة تنقص نقصا محسوسا برفع درجة الحرارة . ومن أهم استعمالاته حماية الأجهزة التي تعمل بالتيار الكهربائي من الزيادات الفجائية في التيار ، خاصة عند توصيل التيار بعد انقطاعه

يوصل الثرميستور على التوالى مع الجهاز المراد حمايته ، مبين بالشكل ( ٣٠ – ٢٣ ). تكون مقاومة الثرميستور كبيرة وهو بارد بينما تنقص مقاومته عندما يسخن نتيجة لتشغيل الجهاز ، ولذلك يسقط جهد المصدر كاملا على الجهاز ، ولكن في حالة انقطاع التيار يبرد الثرميستور وتعود مقاومته للارتفاع . فإذا زاد الجهد فجأة زيادة كبيرة عند عودة التيار ، تحمى المقاومة الكبيرة للثرميستور وهو بارد – الجهاز من التلف .



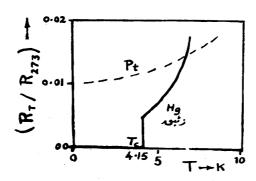
# أسئلة ومسائل علي الفصل الثلاثين

- اشرح ما المقصود بالتوصيل بالثقوب في أشباه الموصلات ، وماذا يختلف هذا النوع
   من التوصيل عن التوصيل الكهربي في الفلزات ؟
- 2.2 معامل التوصيل الكهربي عند درجة حرارة الغرفة للجرمانيوم الذاتي  $^{-1}$  أوم $^{-1}$  متر $^{-1}$  . أوجد متوسط حركية الإلكترونات والثقوب فيه  $^{2}$
- p-n ارسم المنحنيات المميزة لدايود من نوع p-n ، ثم اشرح بدلالة حركية الشحنات لماذا تكون مقاومة الدايود كبيرة في اتجاء ، وصغيرة في عكس هذا الاتجاء p
  - ٤ ارسم الطرق المختلفة لتوصيل ترانزستور ، واشرح كيفية عمله كمضخم للتيار؟
- وضبح الفروق بين المواد الموصلة وشبه الموصلة والعازلة على أساس نظرية المناطق ،
   واشرح تأثير إضافة الأنواع المختلفة من الشوائب على شبه موصل ذاتى ؟
  - ٦ ارسم دائرة متذبذب هارتلى واشرح كيفية عملها ؟

# الفصل الحادي والثلاثون الموصلية الفائقة Superconductivity

#### ٣١/ ١- اكتشاف الموصلية الفائقة:

تظهر بعض المواد عند درجات العرارة المنخفضة خواصاً غير مالوفة، كان يكون لها موصلية فائقة وتختفى مقاومتها الكهربية تماماً ، اكتشفت ظاهرة التوصيل الفائق عام ١٩١١ بواسطة العالم الهواندى أونز Onnes عندما كان يقيس مقاومة الزئبق المتجعد عند درجات حرارة بالقرب من الصفر المطلق. فقد وجد أن المقاومة تنخفض بدرجة كبيرة عند درجات الحرارة الأقل من هذه الدرجة العرجة  $T_{\rm C}$  موصلية فائقة، توحى بتغير حالة المادة تغيراً جذرياً، وتختلف في تصرفها عن سلوك المادة مع محالتها المعتادة. ويبين الشكل ( $T_{\rm C}$ ) التصرف المعتاد المادة كالبلاتين بالمقارنة مع تصرف الزئبق فائق التوصل تحت درجة 1.5 ككفن.



شكل (۳۱–۱) تغير المقامة مع درجة الحرارة للبلاتين، والزئبق الذي تصير مقاومته شكل (۳۱–۲) تعير المقامة مع درجة الحرجة الحرجة الحرجة الحرجة بالمرجة الحرجة الحرجة الحرجة الحرجة الحرجة الحرجة الحربة الح

وبعد اكتشاف ظاهرة التوصيل الفائق في الزئبق، وجد أن مواد أخرى كثيرة تتمتع بنفس هذه الضاصية . ويبين الجدول(٣١-١) بعض هذه المواد والدرجة الحرجة التي يبدأ تحتها ظهور الموصلية الفائقة في كل.

جىول(٢١-١)

- 1	( )00-					
	الدرجة	المسادة		الدرجة	المادة	
	الحرجة			الحرجة		
	0.66	Os	أوزميوم	1.2K	Al	ألومنيوم
١	3.72	Sn	قصدير	3.40	In	أنديوم
l	0.012	w	تنجستون	7.19	Pb	الرمباص الرمباص
l	5.3	V	فندييم	4.15	Hg	الزئبق
L	0.87	Zn	زنك	9.26	Nb	نیوبیوم

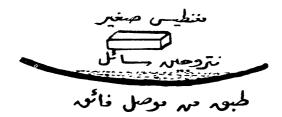
وبا لإضافة إلى ذلك، فقد وجد أن بعض السبائك والمركبات السيراميكية تظهر موصلية فائقة، عند درجات حوارة أعلى بكثير من تلك التي تظهر عندها في الفلزات النقية.

# ٣١-٢-خواص الموصلات الفائقة :

# : (Levitation effect) ظاهرة الرفع

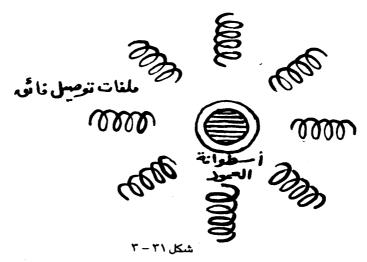
بما أن الموصل الفائق هو موصل تام التوصيل، ليس له مقاومة كهربية على الإطلاق، فإننا إذا أدخلنا تياراً كهربية في دائرة من سلك فائق التوصيل يستمر هذا التيار في السريان إلى ماشاء الله، طالما استمر تبريد السلك ليظل محتفظاً بموصليته الفائقة ففي إحدى التجارب استمر سريان التيار بدون انقطاع في حلقة من سلك فائق التوصيل لمدة عامين ونصف ، دون أي نقص في شدته ودون تغذية الحلقة بأي مصدر كهربائي . ويسمى التيار الذي لايجد أية مقاومة لسريانه في موصل فائق يسمى بالتيار المداوم

Dersistent current. تحدث التيارات المداومة في دوائر من الموصلات الفائقة مجالات مغناطيسية متغيرة، ينشأ عنها ظاهرة الرفع المثيرة. فإذا أسقط مثلاً مغناطيس صغير فوق موصل فائق، أحدث مجال المغناطيس على سطح الموصل الفائق تيارات مداومة، وفقاً لقانون لنز Lenz's law. وتحدث هذه التيارات قوى تنافر مع المغناطيس، تقوى وتشتد كثيراً باقتراب المغناطيس من الموصل الفائق، ويكون من نتيجتها رفع المغناطيس في الهواء، فيظهر وكأنه عائم في الهواء غير مرتكز على شيء، كما مبين بالشكل (٣١ - ٢).



شكل (۲۱ - ۲)ظاهرة الرفع Levitation effect.

وقد استخدم اليابانيون ظاهرة الرفع هذه في تصميم قطار طائر سريع، يتحرك دون ارتكاز على القضبان، وذلك بأن حملت عجلات القطار على أسطوانات عمود تتكون من مغناطيسيات قوية، يحيط بها ملفات من مواد ذات موصلية فائقة، وتتكون فيها تيارات مداومة بفعل مغنطة اسطوانات العمود المحمل عليها العجلات، فيحدث تنافر قوى بين مغنطة الملفات ومغنظة الأسطوانات، فترتفع العجلات فوق القصبان مسافة بضع سنثيمترات، مما يجعل حركة القطار على وسادة هوائية بدون أى احتكاك مع القضبان، ولذلك تصل سرعة هذا القطار إلى مايزيد على 500 كم/ ساعة. ويوضح الشكل (٣٠ \_ ٣/ سماً توضيحياً يبين كيفية استخدام ظاهرة الرفع عند تسيير القطار الطائر، ويسمى أحياناً بالقطار الرصاصة؛ نظراً اسرعته التى تقترب من سرعة رصاصة البندقية.



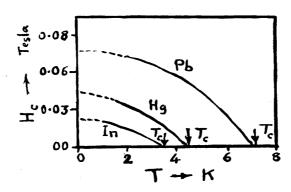
رسم توضيحي لطريقة رفع عجلات القطار الرصاصة باستخدام ملفات موصل فائق.

۳۱/۳۱ المجال المغناطيسي الحرج والنوع الأول من الموصلات الفائقة:
Type I superconductors and the critical magnetic field

تتكون مجالات مغناطيسية قوية عند مرور التيارات المداومة في ملفات الموصلات الفائقة، التي تعمل عمل مغناطيسيات دائمة لاتجتاج لأي مصدرطاقة لحفظ تلك المغناطيسية إذ تحتاج فقط الشحن الملف بكمية ابتدائية من الطاقة، لكي يسرى هذا التيار المداوم في الملف. وطالما لاتوجد للملف أية مقاومة كهربية، لذلك فمن الممكن نظرياً زيادة شدة التيار المداوم بغير حدود، ويصاحب ذلك بالتبعية زيادة في شدة المجال المغناطيسي أيضاً بغير حدود.

ولكن الواقع غير ذلك فقد وجد أنه إذا زاد المجال المغناطيسي عن حد معين - يسمى

بالمجال الحرج  $H_{\rm C}$  – تختفى تماماً ظاهرة الموصلية الفائقة للمادة، وتتحول إلى مادة عادية التوصيل. ويعرف المجال المغناطيسي الحرج بأنه أقل مجال يفقد عنده الموصل الفائق موصليته الفائقة. ويطلق على هذا النوع من الموصلات بالنوع الأول Type I . فمثلاً في حالة الزئبق فائق التوصيل تختفي موصليته الفائقة، إذا مازادت شدة المجال عن  $H_{\rm C}$  عند درجة الصفر المُطلق، وتختلف قيمة  $H_{\rm C}$  باختلاف الموصلات الفائقة – كما مبين بالشكال (7-3) ) – وتقل شدة المجال الحرج برفع درجة الحرارة.



(شكل ٣١ - ٤) تغير المجال المفناطيسي الحرج مع درجة الحرارة لموسل فائق من النوع الأول.

وقد وجد أن شدة المجال العرج المزيل للموصلية الفائقة تتغيرمع درجة الحرارة المطلقة، وفقاً للمعادلة:

$$H_C(T) = H_C(0) [1 - (T/T_C)^2]$$

T هن المجال الحرج عند درجة  $H_{c}\left( T\right)$ 

هو المجال الحرج عند درجة المعفر المطلق.  $H_{\rm C}\left(0\right)$ 

عند زيادة شدة التيار الداوم في ملف توميل فائق، يتكون بداخله مجال مغناطيسي

يزداد شدة بشدة التيار، ويعمل عندئذ على إزالة خاصية المصلية الفائقة من المادة، ولذلك تضع زيادة شدة التيار المداوم قيوداً على إمكانية الحصول على مجالات مفناطيسية لانهائية الشرية على الشرية الشرية المحالية المحالية الشرية المحالية 
مثال(۳۱):

ملف لوابي عدد لفاته 150 لفة لكل سم، يتكون سلكه من مادة ذات موصلية فائقة من النوع الأولى، مجالها المرج  $H_{\rm C}=32~{
m T}$  عند درجة الصفر المطلق ودرجة حرارتها  $T_{\rm C}=18~{
m K}$  الحرجة  $T_{\rm C}=18~{
m K}$ 

أ – أوجد شدة التيار المداوم الذي يحدث مجالاً مغناطيسياً مقداره T داخل الملف ب – ماهو أكبر تيار يمكن إمراره في الملف، إذا حفظت درجة الحرارة عند (  $\mu_0 = 4~\pi~\times~10^{-7}~N/A^2~)$  \$ 15 K

الحسل:

$$\begin{split} H &= \mu_0 \text{ n I} \\ I &= \frac{(5 \text{ T})}{(4 \pi \times 10^{-7}) (1.5 \times 10^{-4} \text{ m}^{-1})} \\ &= 265 \text{ A} \\ H_C (T) &= H_C (0) \left[1 - (T/T_C)^2\right] \\ H_C (0) &= 32 \text{ T} = 15 \\ \therefore H_C (15) &= 9.78 \text{ T} \\ \therefore H_C (15) &= 9.78 \text{ T} \\ \therefore 9.78 \end{split}$$

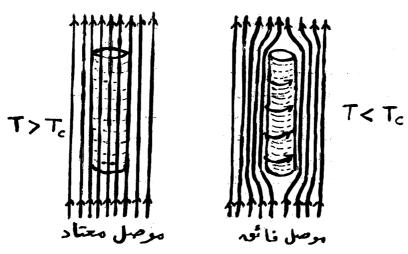
 $0^{-7} \times 1.5 \times 10^4$ 

#Y\ الله ميزنر (Meissner effect):

من المعروف أنه لكي يمر تيار كهربائي مستمر في موصل معتاد، يتكون مجال

كهربائى داخل الموصل ليتغلب على مقاومته للتيار وتتناسب شدة هذا المجال طردياً مع المقاومة. أما في حالة الموصل الفائق التوصيل فتكون مقاومته الكهربائية صفراً، ولذلك ينعدم بداخله المجال الكهربى وهذا يعنى أن معدل تغير المجال المغناطيسي داخل الموصل الفائق يجب أن يظل دائماً مساوياً للصفر.

فإذا وضعت أسطوانة من موصل فائق في مجال مفناطيسي - كما في الشكل (٣١ - ٥) - نجد أن خطوط القوى المفناطيسية تطود خارج الأسطوانة ولاتستطيم اختراقها.



شكل (٣١ - ٥) للوصل الفائق والموصل المعتاد في مجال مغناطيسي

عند ملامسة المجال المغناطيسي لأسطوانة الموصل الفائق، تتكون تيارات تأثيرية على سطحها تمنع نفاذ خطوط القرى المغناطيسية داخلها، وهذا هو تصرف الموصل التام الذي لايتكون بداخله أية مجالات مغناطيسية وتؤدى التيارات السطحية على الموصل الفائق عملية التوصيل الكهربائي، وقد وجد أن سمك الطبقة السطحية التي يسرى خلالها التيار لاتزيد عن 10-5 cm ويدهى أن هذه الطبقة يخترقها بعض الخطوط المغناطيسية ليسرى فيها

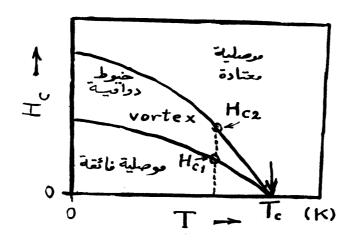
التيار.

وتسمى ظاهرة طرد الموصل الفائق لجميع خطوط القوى المغناطيسية لخارجه؛ بأثر ميزنر Meissner effect ، ويلاحظ أن تصرف الموصل الفائق في المجال المغناطيسي يشبه تماماً تصرف المادة الديامغناطيسيةن حيث تنافرها مع المجال،

#### ٣١/٥-النوع الثاني من الموصلات القائقة:

(Type II Superconductors.)

عندما يكون الموصل الفائق على شكل أسطوانة طويلة ورفيعة، يمكن عندئذ تطبيق أثر ميزنر تطبيقاً تاماً، بمعنى أنه يمكن طرد جميع خطوط القوى المغناطيسية إلى خارج الأسطوانة، كما يفترض في النوع الأول. أما بالنسبة للمجوم والأشكال المختلفة من الموسالات الفائقة التومسيل، تعتمد عملية طرد المجال المغناطيسي على هندسة وشكل الجسم، وعادة ماتنقسم المادة إلى مناطق ذات توصيل فائق وأخرى موصليتها معتادة. وعند زيادة شدة المجال، يزداد حجم المناطق ذات المصلية المعتادة على حساب مناطق المصلية الفائقة، حتى إذا ماوصلت شدة المجال المغناطيسي إلى قيمة معينة تكون جميع أجزاء المادة قد تصوات إلى التوصيل المعتاد. يطلق على مثل هذه المواد بالنوع الثاني Type II من الموصلات الفائقة التي تتميز بوجود مجالين حرجين لها  $H_{C1}~\&~H_{C2}$  عندما تصل شدة المجال المؤثر عليها إلى قيمته الحرجة الأولى H يبدأ دخول الفيض المغناطيسي في بعض أجزاء الموصل الفائق. وتزداد كثافة الفيض المغناطيسي داخل المادة، كلما ازدادت شدة المجال حتى نصل إلى الشدة المرجة الثانية  $H_{c2}$ ، وعندها تصير المادة بأكملها ذات توصيل معتاد، وتصبح خطوط القوى المغناطيسية قادرة على اختراق جميع أجزائها . ويبين الشكل (٣١-٢) المجالين الصرجين عند درجات الصرارة المختلفة لإشابة من النيوبيس والقصدير الفائقة التوصيل. عند T=4K تكون شدتا هذين المجالين هما :  $H_{C1} = 0.019 \text{ T} \& H_{C2} = 22 \text{ T}$ 



شكل (٣١-٦) المجالات المرجة لموصل فائق من النوع الثاني عند الدرجات المختلفة.

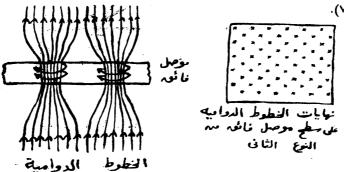
#### ٦/٣١ تكمية الفيض المغناطيسي والخيوط الدوامية:

( Quantization of magnetic flux and vortex Lines ) وجد أنه عند التحول من الموصلية الفائقة إلى الموصلية المعتادة بين المجالين الحرجين الموصلية الفائقة إلى الموصلية المعتادة بين المجالين الحرجين الموصلية المعتادة بين المجال المؤثر، وتعمل هذه الخيوط على إمرار بعض الفيض المغتاطيسي خلال المادة. وبدهى أن تكرن مادةالموصل الداخلة في هذه الخيوط ذات موصلية معتادة لتسمح بمرور خطوط القرى المغتاطيسية .

ولما كانت هذه الفيوط تشكل حزماً من خطوط القوى المغناطيسية الملامسة للموصل الفائق، لذلك تتكون تيارات تأثيرية على سطوحها تكون كالنوامات محورها الخيط ذاته، وتحمى هذه التيارات النوامية باقى أجزاء الموصل التي لاتزال على حالتها من الموصلية

الفائقة، تحميها من اختراق الحجال المغناطيسي لها، وقد أجريت التجرية البسيطة التالية لإظهار نهايات هذه الخيوط الدوامية على سطح موصل فائق، وضع في مجال مغناطيسي بين القيمتين الحرجتين  $H_{CI} \ \& \ H_{C2}$ .

كما في تجربة رسم المجال المغناطيسي بواسطة برادة الحديد، وضع مسحوق الماجنتيت magnetite Powder المغناطيسي على سطح موصل فائق التوصيل من النوع الثانى، موضوع في مجال أكبر قليلاً من  $H_{C1}$ . ظهر على السّطح تجمعات من المسحوق الأسود اللون عند نهايات الخيوط النوامية التي يمر داخلها خطوط القوى المغناطيسية، كما مبين بالشكل (V-T).



شكل(٣١-٧) أ - نهايات الخطوط الدوامية على سطح موصل فائق

ب - الخيوط البوامية لإمرار الفيض الغناطيسي

وقد أمكن إيجاد عند الفيوط في وحدة المساحات، ومن معرفتنا بشدة المجال المغناطيسي المؤثر أمكن تعيين الفيض المغناطيسي المار بكل خيط نوامي، ويتغيير شدة المجال مع إيجاد عند الفيوط في كل حالة وحساب الفيض المصاحب لكل خيط وجد ثبوت لقيمة الفيض المغناطيسي لكل خيط نوامي وتساوى:

$$\phi_0 = \frac{h}{2e} = 2.07 \times 10^{-7} \text{ T.m}^2$$

وهذا يدل على أن الفيض المغناطيسي كمية مكماة، وأن الكمة الواحدة من الفيض تساوى ثابت بلانك مقسوماً على ضعف شحنة الإلكترون، أثبتت التجربة أيضاً أنه عند زيادة شدة المجال المؤثر لايزيد كثافة الفيض المغناطيسي في كل خيط دوامي ولكن يزداد مد الخيوط التي تخترق الموصل الفائق وتصير كالحزمة الكثيفة، وفي النهاية عندما تصل شدة المجال إلى قيمته الحرجة الثانية بكون المادة قد تحولت بأكملها إلى مادة عادية التوصيل، تخترق جميع أجزائها خطوط القوى المغناطيسية وتختفي الموصلية الفائقة من المادة.

#### ٧/٣١-ميكانيكية التوصيل في الموصلات الفائقة

نظریة باردین - کویر - شربفر (The BCS theory)

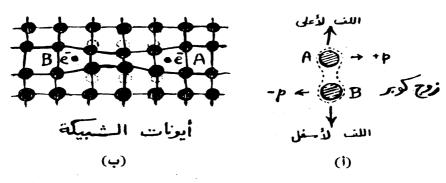
يحدث التوصيل الكهربائي في المواد عند انتقال الشحنات الكهربائية الداخلية تحت تأثير مجال كهربائي خارجي، وتبين المقاومة الكهربية للمادة سهولة أو صبعوبة انتقال هذه الشحنات، فهي مقاومة قليلة في الفلزات والمادن بينما هي كبيرة جداً في العوازل.

تنشأ المقاومة الكهربية في الفلزات والمعادن عن طريق تشتت ناقلات الشحنة، وهي الإلكترونات في هذه الحالة، عن طريق تصادمها مع بعضها البعض، وكذلك مع ذرات الشبيكة وعيوب الشبيكة وشوائبها. وحتى عند درجة الصغر المطلق، حيث تسكن حركة جميع الإلكترونات – وفقاً للنظريات الكلاسيكية – تظهر بعض المقاومة المتبقية.

إذا كان الأمر كذلك فكيف نفسر تلاشى المقاومة فى الموصل الفائق، وانعدامها تماماً عند درجات الحرارة بين الصغر المطلق والدرجة الحرجة ؟ لقد وجد باردين وكوبر وشريفر حلاً يفسر ميكانيكية التوصيل الكهربى فى الموصلات الفائقة وذلك فى نظرية تعرف باسمهم: The BCS theory تعتمد هذه النظرية على إمكان تكون أزواجاً من الإلكترونات، يوجد بين إلكترونى كل زوج منها قوة ترابط، بخلاف ماتمليه النظريات

الكلاسيكية من وجود التنافر الكولومى بين الإلكترونات السالبة الشحنة . وسميت هذه الأزواج الإلكترونية بأزواج كوبر Cooper pairs وهى التى تشكل حاملات الشحنة عند التوصيل فى الموصل الفائق، وينشأ عن حركتها التيار المداوم وظاهرة الموصلية الفائقة.

ولكى نفهم كيف يحدث التجاذب بين إلكترونى كوبر نبدأ بالإلكترونات الصرة داخل الموصل . هذه الإلكترونات ليست حرة تماماً، إذ يوجد بينها وبين الأيونات الموجبة للشبيكة فعل بينى، فعندما يمر إلكترون A مثلاً بين الأيونات تحدث شحنته السالبة استقطاباً فى الشحنات الموجبة على أيونات الشبيكة ، عن طريق التجاذب الكولومى، فيزداد تركيز الشحنة الموجبة مكان مرور الإلكترون وتعمل هذه الزيادة في تركيز الشحنة الموجبة على جذب إلكترون أخر B ، يكون ماراً بالجوار فيتبع بذلك الإلكترون الأول طوال مساره، كما لو كانت هناك قوة تجاذب بينهما . وحقيقة الأمر أن الترابط بين الإلكترونين يتم عن طريق الفعل البيني مع ديناميكية الشبيكة وفونوناتها . ويبين الشكل (٣٠ – ٨ ) رسماً توضيحياً لكيفية تكون أزواج



شکل (۲۱–۸)

أ - زوج كوبر - كمية الحركة الزاوية الكلية تساوى صفراً
 ب - أثر الشبيكة على تكوين زوج كوبر.

ويجدر بالذكر أن التجاذب بين إلكتروني زوج كوبرتجاذب ضعيف، لايظهر أثره إلا عند درجات الحرارة المنخفضة جداً؛ حيث طاقة التهييج الحراري KT صغيرة لاتقدر على كسر الترابط بين الإلكترونين، ولايتم كسر هذا الترابط إلا عند درجات أعلى من الدرجة الحرجة ...

ويجب هنا ملاحظة تطبيق قاعدة باولى Pauli exclusion principle التى تنص على عدم جواز أن يكون لإلكترونين نفس الأعداد الكمية، وعلى ذلك فإلكتروني زوج كوبر يجب أن يكونا مختلفي اللف. ولما كانت كميتا حركتهما متساويتين مقدار ومتضادتين اتجاها، لذلك فإن كمية الحركة الكلية لنظام زوج كوبر تساوى الصفر كما أن لغة ايضا مساو للصفر، أى أنه يعمل عمل البوزونات، وليس كحالة الإلكترونات المنفسردة ذات اللف  $\frac{1}{2}$  والتى تعمل كفرميونات. ونظراً لعدم انطباق قاعدة باولى على النظام زوج كوبر لذلك يمكن تشبيهها في الموصل الفائق بعملية تكثف لجميع أزواج كوبر في الحالة الأرضية ground state ويمثلهم دالة موجية واحدة ذات تماثل كروى كما أنها أحادية الطور، وتشمل كل أجزاء الموصل الفائق. وباستخدام الميكانيكا الموجية أمكن تفسير وجود زوج كوبر في حالة استقرار، باعتبار أن الإلكترون ماهو إلا موجة كهرمغناطيسية تقدمية، إذا ما انعكست وانطبقت على نفسها تكونت موجة موقوفة . وبذلك يمكن اعتبار إلكتروني زوج كوبر على أنهما موجتان نفسها تكونت موجة موقوفة . وبذلك يمكن اعتبار إلكتروني زوج كوبر على أنهما موجتان متساويتا السعة ويختلفان في الطور بعقدار  $\pi$ ، ويكونان لذلك موجة موقوفة .

لقد تمكنت نظرية باردين – كوبر – شريفر من تفسير ميكانيكية التوصيل الكهربائي في الموصلات الفائقة، عن طريق وجود أزواج كوبر كناقلات للشحنة. أما لماذا لايحدث تشتت لأزواج كوبر بواسطة الشبيكة كما يحدث للإلكترونات المفردة ؟ فذلك لأنه إذا أثرت الشبيكة على الإلكترون الأول في الزوج، وغيرت من كمية حركته بقدر معين، فإن هذه الشبيكة نفسها تغير من كمية حركة الإلكترون الثاني في المجموعة بنفس المقدار، ولكن في اتجاه معاكس تماماً لاتجاه التغير الأول. وهذا يعني أن التغير الكلي لكمية الحركة للزوج تساوي صفراً، وبذلك تفقد الشبيكة أي تأثير على زوج كوبر، الذي يكون له حرية الحركة تماماً

بداخلها مما يلغى أى فعل مقاوم من قبل الشبيكة لحركة ناقلات الشحنة وبذلك تكون المقاومة الكهربية للموصل الفائق مساوية للصفر دائماً.

## : (Josephson effect ): تأثیر جوزیف صن -۸/۳۱

اكتشف جوزيف صن أنه عندما يتلامس موصلان فائقان بينهما طبقة رقيقة من عازل، كاكسيد مثلا سمكه -7 نانومتر، يتولد تيار فائق  $I_S$  بدون التأثير على الوصلة بأى فلطية خارجية. وتزداد شدة التيار بزيادة سطح التلامس بينهما، ولكنها تقل بزيادة سمك الطبقة العازلة. ويجيىء تفسير هذه الظاهرة بواسطة ميكانيكا الكم، حيث تتمكن أزواج كربر من اختراق الطبقة العازلة بظاهرة الأنفاق المعروفة...Tunnel effect

إذا اعتبرنا أن لزوج كوبر دالة موجية ψ

 $\Psi = \Psi_0 \exp(\exp(i \phi))$ 

حيث  $\phi$  هو الطور، وهو أحادى لجميع أزواج كوبر وإذا كان طورا الموصلين الفائقين على جانبي الوصلة  $\phi$   $\phi$   $\phi$   $\phi$   $\phi$   $\phi$  المار في الوصلة هو :

$$I_S = I_m \sin (\phi_2 - \phi_1)$$
  
=  $I_m \sin \delta$ 

حيث  $I_m$  هو أكبر تيار حادث عندما لانؤثر على الوصلة بأى فلطية خارجية، وقد أثبت جوزيف صن ذلك نظرياً عندما أمكن التحقق منها عملياً.

وعند التأثير على الوصلة بفلطية ثابتة V ( d.c. voltage

يتكون في الحال تيار متردد I يعطى بالمعادلة :

$$I = I_m \sin (\delta - 2\pi ft)$$
  
 $t = 0$  هو الطور عند الزمن  $\delta$ 

، f هو ترده تيار جوزيف صن ويعطى بالمعادلة :

$$f = \frac{2 eV}{h}$$

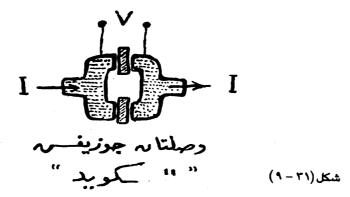
h هي ثابت بلانك .

فمثلاً عند التأثير على الوصلة بغلطية واحد ميكروفواط ينشئا تيار تردده f = 483.6 MHz

ونظراً للدقة الكبيرة المكنة في قياس كل من V & f أمكن تعيين قيمة (e/h) بدقة غير مسبوقة.

ومن أهم التطبيقات العملية لتأثير جوزيف صن تصميم نبطية تسمى بالسكويد : SQUID وحروف الكلمة مأخوذة من أوائل الحروف لمعناها باللغة الإنجليزية : Superconducting Q Uantum Interference Device

وتتركب النبطية من وصلتى جوزيف صن (كما مبين بالشكل ٣١ - ٩) تتصلان على التوازى وتشكلان حلقة لاستشعار الفيض المغناطيسي .



رسم توضيحي للسكويد وفيه وصلتا جوزيف صن موصلتان على التوازي

تتوقف شدة التيار I المار في السكويد على الفيض المغناطيسي الذي يلف الملقة. ويمكن لكمات قليلة من الفيض المغناطيسيأن تحدث تياراً يسهل قياسه، ولذلك تستخدم حلقات السكويد لقياس مجالات مغناطيسية غاية في الصغر في حدود T 10-14 . (شدة

مجال المغناطيسية الأرضية  $T^{-4}$  (  $0.5 \times 10^{-4}$  ).

وتستخدم هذه الأجهزة حالياً في المجالات الطبية لقياس التيارات المخية والمجالات المغناطيسية المساحبة، حيث لايزيد تغير الغيض المغناطيسي عن حوالي المغناطيسية المساحبة، مي نطاق اتساعه هرتز واحد.  $\phi_0 = 10^{-20} \ T.m^2$ 

## ٣١/ ٩- الموصلية الفائقة عند درجات الحرارة المرتفعة

:(High temperature superconductivity)

منذ اكتشاف ظاهرة الموصلية الفائقة، والعلماء يحاولون الحصول على موصلات فائقة تكون درجاتها الحرجة مرتفعة. وكانت أعلى درجة حرجة، أمكن الوصول إليها لموصل فائق حستى عام ١٩٨٦ هي  $T_{\rm C}=23.2~{\rm K}$  ، وكانت لمادة ( Nb  $_3$  Ge ) النيوبيوم حرمانيوم. وفي هذا العام تقدم بدنورز وموار Bednorz and Muller باكتشاف مركب من اللانثانم والباريوم وأكسيد النحاس  $E_{\rm C}=10.0$  ، يرفع الدرجة الحرجة إلى 30 K وقد حصل هذان العالمان على جائزة نوبل عام ١٩٨٧ لهذا الاكتشاف الذي يعد بحق فتحاً لتكنولوجيا الموصلات الفائلة.

وفى أوائل عام ١٩٨٧ أعلن مجموعة من العلماء بجامعة هيوستون توصلهم لموصل فائق من طور مختلط، يحتوى مواد الإيتريوم والباريوم والنحاس والأكسجين، وسرعان ما تحدد بعد ذلك طور المادة الذي له موصلية فائقة تصل لدرجة K و 2 ، وهو:

للدجة المادة أعلى من درجة غليان  $T_{\rm C}$  لهذه المادة أعلى من درجة غليان النتروجين السائل (  $77~{\rm K}$  ) لذلك فإن وجود مبرد رخيص وفي متناول الكثيرين كالنتروجين السائل فتح أبواب البحث في موضوع الموصلية الفائقة على مصراعيه خاصة بعد أن أصبحت طريقة تحضير هذا الموصل الفائق معروفة للجميع.

ويعود السبب في اهتمام العلماء في هذه الأيام بالبحث العلمي، لاكتشاف المزيد من الموصيلات الفائقة عند الدرجات المرتفعة للعوامل التالية :

١ - سبهولة الحصول على أكاسيد الفلزات وطرق تحضيرها.

- ۲ لهـذه المواد درجـات حرارة حـرجـة تزيد في بعض الحالات عن  $100~{
  m K}$  كمـا أن لها مجالاً مغناطيسياً حرجاً  ${
  m H}_{c2}$  مرتفعاً.
- ٣ لايزال موطن الموصلية الفائقة في المركب وكذلك ميكانيكية التوصييل وخواصه المختلفة تحتاج للمزيد من الدراسة والمعتقد حالياً أن موطن الموصلية الفائقة يكمن في طبقات النحاس أكسجين في المركب وزيادة كثافة هذه الطبقات ترفع من الدرجة الحرجة للمركب.
- 3 التوقعات التكنولوجية المهمة ، والتطبيقات المحتملة عند الحصول على موصل فائق يعمل عند درجة حرارة الغرفة، أى تكون درجة حرارته الحرجة أعلى من ذلك. وعندئذ سوف يتغير تماماً شكل جميع التكنولوجيات الكهربائية المستخدمة حالياً فى الحياة ويجدر بالذكرانه فى أوائل التسعينات أمكن للعلماء رفع الدرجة الحرجة للموصل الفائق التوصيل إلى درجة  $T_{\rm C} = 125~{\rm K}$

## أسئلة على الفصل الحادي والثلاثين

- ١ اشرح لماذا لايمكن بواسطة النظريات الكلاسيكية شرح ظاهرة المصلية الفائقة؟
- ٢ ماهو تأثير ميزنر ؟ وكيف يطبق في حالة موصلين فائقين من النوع الأول والثاني؟
  - ٣ ماهو التيار المداوم؟ وكيف يمكن إيجاده في موصل فائق؟
  - ٤ اشرح كيف تتكون أزواج كوبر، ثم أثبت أنها جميعاً تشغل نفس الحالة الكمية؟
    - ه ماهو تأثير جوزيف صن ؟ اذكر تطبيقاً عملياً لذلك؟
- ٦ كيف تفسر ظاهرة الرفع لمغناطيس يعوم فوق موصل فائق ؟ وعلى حساب أى شىء
   تكون الزيادة فى طاقة الموضع لهذا المغناطيس؟
- $V=0.5\,$  m V مغدمت فلطية ثابتة  $V=0.5\,$  m V قدرها  $V=0.5\,$  ملى وصلة جوزيف  $V=0.5\,$  أوجد التيار الناتج  $V=0.5\,$

# الفصل الثاني والثلاثون فيزياء الكون ( Cosmology Physics )

يعنى علم الكوزم ولوجى بدراسة في زياء الكون من حيث الصجم والشكل والنشأة والوصول إلى ذلك يجب أن نألف التعامل بكعيات متناهية في الكبر، فتقدر المسافات مثلاً ببلايين السنين الضوئية والسنة الضوئية كوحدة للطول، عبارة عن المسافة التي يقطعها الضوء فإذا علمنا أن الضوء يقطع مسافة مائة ألف كيلو متر في الثانية الواحدة، تكون السنة الضوئية حوالي  $2 \times 10^{12}$  كيل متراً. وواضح أن علم فيزياء الكون يواجه في تقدمه مصاعب جسيمة بسبب عدم قدرة العلماء على إجراء تجارب فيه، ولذلك فإن معظم التقدم يعتمد على جمع الحقائق، عن كيفية سلوك الطبيعة الغلكية ومحاولة الربط بين الاكتشافات المختلفة، ووضع نظريات لتفسير الظواهر الكونية.

عند البدء بالتحليل النظرى للكون يجب أولاً أن نعتبر صحة قوانين الفيزياء في كل مكان في الكون. فما يصح هنا نفترض أيضاً صحته هناك. وربما يكون الدعم الوحيد لهذا الافتراض أن الضوء والأمواج الراديوية القادمة إلينا من أطراف الكون، لها نفس صفات وخواص نظيراتها من الأمواج التي نحضرها في المعمل على الأرض.

من بين جميع القوى المعروفة لدينا، تلعب قوة الجاذبية دوراً رئيسياً في نشأة الكون وحركة أجزائه المختلفة. وقد أثبت قانون الجاذبية لنيوتن أنه صالح للاستعمال في معظم الحالات، بالرغم من المسافات الفلكية والسرعات الهائلة التي نتعامل معها، وكثيراً مانلجأ لنظرية الجاذبية العامة لإينشتين لإدخال التأثيرات النسبوية، عندما تفشل قوانين نيوتن في تفسير بعض الظواهر الكونية.

: (Big Bang theory ) انظرية الانقجار الكبير /٣٢ / ١- نظرية

وضع العلماء الكثير من النظريات حول نشأة الكون، ولكن لم يستقر منها سوى نظرية

واحدة هى نظرية الانفجار الكبير، وتصور عذه النظرية أن الكون كله كان مركزاً فى حجم صغير نسبياً، يقدره البعض بأنه حوالى عشرة أمثال حجم الشمس، وكثافة مادته كبيرة جداً تصل إلى  $10^{18}$  جم / سم٣ وتقترب من كثافة مادة النواة فى الذرة. وربما لم يكن فى ذلك الوقت ذرات أو جزئيات بالمعنى المفهوم حالياً. كما أن درجة الحرارة داخل هذه المادة كانت هائلة تصل إلى  $10^{12}$  درجة على الأقل، وعند هذه الطاقات الحرارية الهائلة تتمزق نوى جميع الذرات.

استناداً إلى هذه الفروض، نستطيع أن نتصور الكون فى بدايته على أنه شهاب ساخن جداً، مستوى الطاقة بداخله كبير جداً، حدث فيه انفجار كبير تفتت بسببه مادة الشهاب، وانقسمت إلى أجزاء لها سرعات مختلفة، هى الآن مانراه فى السماء من مجرات ونجوم تتحرك جميعها متباعدة عن بعضها مما يشير إلى تمدد الكون.



(11-rn) xc



(U 1- 41)

لقد تكونت المادة ذات الذرات النووية المعتادة من أجزاء الشهاب الملتهب، بعد الانفجار بعد أن أخذت تبرد شيئاً فشيئاً. لقد رأينا فيما سبق كيف يتحول الفوتون إلى إلكترون وبوزيترون، وكيف تتحول الطاقة إلى مادة عندما يقل مستوى الطاقة عن حد معين. نحن نعلم أن طاقة تأين الهيدروجين هي 13.6 إلكترون فواط، فإذا علمنا أن الطاقة الحرارية لايجب أن تزيد على هذه القيمة، حتى يمكن لذرات الهيدروجين أن تتواجد على صورتها لذرات الهيدروجين ، وهي التي يتمزق عندها ذرات الهيدروجين ، وهي التي تناظر عنده الطاقة تعادل حوالي 160،000 درجة

( kT = 13.6 eV ) وعلى ذلك إذا بردت المادة الملتهبة عن هذا الحد، تكونت سحابة من غاز الهيدروجين الساخن مختلطاً بالنيوترونات والجسيمات الأولية الأخرى، وعندما تبرد هذه هي الأخرى تتكون نوى الذرات الأثقل.

# ( Formation of Galaxies ) المجرات ( Try - تكون المجرات (

بعد الانفجار الكبير في فضاء الكون لم تكن السحابة الملتهبة، التي نتجت عن الانفجار متجانسة الكثافة. فقد كان هناك مناطق كثافتها عالية وأخرى كثافتها أقل نتيجة لعشوائية الحدث. وقد تكون نتيجة لذلك على امتداد أجزاء كبيرة من فضاء الكون، مراكز تكثف تجاذبي تعمل على جذب المادة المنتشرة في الفضاء، لتكون وحدات قائمة بذاتها تسمى كل منها حاليا بالمجرة وعامة عن مجموعة بالمجرة عبارة عن مجموعة هائلة من النجوم تنتظم معا في نظام واحد، وتخضع فيما بينها لقوانين الجاذبية العامة كما تخضع في تحركاتها لقوانين الحركة وينطبق عليها قوانين البقاء المعروفة.

وحفظاً لقانون بقاء كمية الحركة الزاوية تحدث حركة لف في المجرة حول مركز التكثف. وتختلف سرعة لف بعض المجرات عن بعضها الآخر، وتصل السرعة الزاوية لبعض المجرات لبضع ملايين من السنين كل دورة وهي سرعة كبيرة نسبياً في مثل هذه الحالات. ونتيجة لهذا اللف تأخذ المجرة شكلاً حلزونياً كما مبين بالشكل (٣٢-١١) وهو للمجرة « اورسا الكبير » ursa major ، كما أنها تأخذ شكلاً مفرطحاً يشبه القرص، حيث يكون محور

الدوران عمودياً على مستواه، ويبين الشكل (٣٢-٢) منجرة حلزونية ترى في اتجاه حافتها ويلاحظ سمكها الصغير.

يقع نظامنا الشمس ضمن مجرة تسمى بدرب التبانة Milky way والتى يظهر منها في السماء ليلاً وبالعين المجردة آلاف النجوم، فيهى تحتوى  $10^{11}$  نجماً تقريباً وتقع في منطقة في فراغ الكون، على شكل قرص قطره حوالي  $10^{\circ}$  سنة ضوئية. وتتحرك الشمس حول مركز هذه المجرة بزمن دورى قدره 200 مليون سنة ضوئية بسرعة مدارية قدرها 265 كيلو متر/ث تقريباً.

وعندما نتطلع إلى السماء بتلسكوباتناالكبيرة الحديثة يمكن رصد مايقرب من 10 مجرة، تحترى كل منها حوالى 10 نجماً، وتأخذ المجرات فى السماء أشكالاً متعددة فمنها البيضاوى ومنها الحلزونى ومنها الأسطوانى وبعضها غير منتظم الشكل، وجميع المجرات فى حالة حركة، والنجوم بداخلها تتحرك حول بعضها، وقد تتصادم فى حالات فردية، ولكن إذا اعتبرنا المجرة ككل وأهملنا الحركات الداخلية فيها، فإننا نجد أن جميع المجرات تتحرك مبتعدة عنا بسرعات متفاوتة، ولكنها كبيرة جداً تبلغ حوالى 90%من سرعة الضوء كما فى حالة المجرة المعروفة باسم « كواسار » (quasar).

وتحديد سرعة هذه المجرات تتم بطريقة تعرف باسم الإزاحة الحمراء (red shift)، وتعتمد هذه الطريقة على ظاهرة دوبلر، وتغير طول موجة الضوء إذا كان المصدر متحركاً. فقد لوحظ أن طول موجة أى خط طيغى فى طيف ذرة معينة، يكون أطول إذا قيس من مصدر نجمى عنه إذا قيس من مصدر على سطح الأرض. وزيادة طول الموجة معناها إزاحة الخط ناحية الطرف الأحمر الطيف، ومن هنا جات التسمية « الإزاحة الحمراء ». وواضح من تطبيق ظاهرة دوبلر أن هذه الإزاحة الحمراء تحدث إذا ماكان المصدر مبتعداً عن المشاهد. نفرض أن طول خط من خطوط طيف ذرة الهيدروجين مقاساً على الأرض هو  $\lambda_0$  ، وأن طول موجة نفس الخط مقاساً من مصدر نجمى هو  $\lambda_0$  ونفرض أن سرعة النجم هى U وأنه يتراجع بعيداً عن الأرض.

نفرض أن قمة موجة منبعثة من المصدر النجمي تقطع مسافة قدرها ct متجهة إلى الأرض في زمن t حيث c سرعة الضوء. بعد زمن قدره t يبعث المصدر قمة موجة أخرى تالية للموجة الأولى . وطبقا للنظرية النسبية في الزمن، فإن هذا الزمن  $au_0$  إذا قيس من الأرض يكون مساوياً  $\beta = \frac{1}{\sqrt{1-v^2/c^2}}$  حيث  $\beta au_0$  . وعلى ذلك يرى المشاهد على

الأرض المسافة التي تقطعها القمة الموجية الأولى، وحتى انبعاث القمة المرجية التالية من

ct = c 
$$\beta$$
  $\tau_0$  (32 - 1)

ويكون المصدر النجمي قد انتقل خلال الزمن بين انبعاث القمتين الموجيتين مسافة v t ، أى أن المسافة بين القمتين والتي يسجلها الراصد، وهي طول الموجة المقاسة على الأرض  $\lambda$ 

$$\lambda = ct + vt \tag{32-2}$$

$$\therefore \quad \lambda = (c + v) \beta \tau_0 \qquad (32 - 3)$$

وبتطبيق القوانين الفيزيائية على النظام النجمي يكون:

$$\tau_0 = \lambda_0 / c$$

وعلى ذلك يكون طول موجة الخط الطيفي مقاساً من الأرض هو:

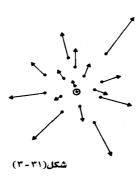
$$\lambda = \lambda_0 (1 + v/c) \beta \qquad (32 - 4)$$

ويتضم من هذه المعادلة أن الطول الموجى للخط قد ازداد، أي أنه أزيح إلى الجانب الأحمر للطيف المنظور، وتعطى هذه المعادلة قياسناً لسرعة النجم ، ٧ ، مصدر الضوء، بمعرفة مقدار الإزاحة الحمراء التي تظهر لخطوطه الطيفية.

#### ٣٢/٣٢-تعدد الكون:

كنتيجة لظهور الإزاحة الحمراء في خطوط الطيف المنبعثة من جميع النجوم والمجرات المعروفة لنا، فإننا نعتبر أن جميع هذه الأجسام الفلكية تتحرك بسرعات كبيرة مبتعدة عنا، كما مبين بالشكل ( ٣٧ - ٣ ) وبقياس سرعة حركة هذه المجرات وأبعادها عنا، وجد أدوين هابل Hubble أن هذه الحركة تتبع قاعدة بسيطة مفادها أن سرعة المجرة تتناسب طردياً مع بعدها عنا أى أن المجرات البعيدة تتحرك بسرعات أكبر من المجرات القريبة. ويوضع ذلك في معادلة رياضية بين السرعة ٧ والبعد S على الصورة:

$$v = H_0 S$$
 (32 - 5) : حيث  $H_0$  ثابت يسمى ثابت هابل وتقدر قيمته بالقدار  $H_0 = 1.7 \times 10^4 \ (m/S)/10^4 \ Light Year$  (32 - 6)



ويلاحظ أن المسافات الفلكية للنجوم قد تم تقديرها، عن طريق تعيين شدة إضامتها ونصوعها، فكما بعدت المجرة كلما ازداد ضوؤها المرئى خفوتاً ، فإذا اعتبرنا أن جميع المجرات تبعث بنفس الكمية من الضوء، تكون درجة نصوعها كما ترى من الأرض مقياساً لقارنة أبعادها المخلفة عنا. وبدهى أن كل تلك القياسات تقريبية جداً، إذ أن المجرات لانتساوى في عدد نجومها وبالتالي لانتساوى في درجة نصوعها. ولذلك قد يصل الخطأ في قيمة ثابت هابل في المعادلة (6 - 32) إلى %25 على الأقل.

ويجب التنويه بأن الشكل ( ٣٣ - ٣ ) لايقصد به أن مجرتنا درب التبانة تكون في مركز الكون. إذ أن الحقيقة أن جميع المجرات تتباعد بعضها عن بعض، ولايوجد أي منها في المركز الحركي، وهذا يعني أننا لانعرف للكون مركزاً، بل أن توزيع المجرات في الكون منتظم

ويسمى هذا الانتظام في الكون بالمبدأ الكوزمولوجي cosmological principle.

وقد نبعت فكرة الانفجار الكبير كمنشأ للكون، استناداً إلى قانون هابل الذى يعطى المجرات سرعات متناسبة مع أبعادها، وتشبه ذلك انفجار قنبلة إلى شظايا صغيرة تتطاير في جميع الاتجاهات بسرعات مختلفة تكون أبعدها مسافة أكبرها سرعة بعد زمن معين. والاختلاف الرئيسي بين تشبيه انفجار القنبلة بالانفجار الكبير منشأ الكون، هو عدم وجود مركز واضح للانفجار.

#### ٣٢/٤-تحديد عمر الكون وتاريخ حدوث الانفجار الكبير:

لقد بدأ تمدد الكون بحدوث الانفجار الكبير. والأرض وفقاً لهذه النظرية تعتبر جزءاً من السحابة المتمددة والتي أصبحت الآن باردة تماماً. وتقدر درجة حرارة الفبار الكوني في الفضاء في وقتنا هذا بثلاث درجات كلفن فقط فوق درجة الصفر المطلق.

ولتحديد عمر الكون من لحظة الانفجار الكبير، نعتبر شظيتين من نواتج الانفجار يكونان جسمين، يتحركان عند بدء الزمن من نفس النقطة ولكن بسرعتين مختلفتين  $v_1 \ \& \ v_2$  إذا فرضنا حركتهما على نفس الخط نجد أنهما ينفصلان عن بعضهما بسرعة تبلغ ( $v_2 - v_1$ ) ويصير البعد بينهما بعد زمن  $v_3 - v_4$  من حدوث الانفجار هو:

$$S = t (v_2 - v_1)$$
 (32 - 7)

أى أن السرعة النسبية بينهما تتناسب طردياً مع بعد بعضهما عن بعض S ، وهذا هو نفس قانون هابل الذي استنتجه من قياسات الإزاحة الحمراء لخطوط طيف ضوء النجوم.

$$S = (\frac{1}{H_0}) v$$
 (32 - 8)

وبعقارنة المعادلتين (7-32) % (8-32) نجد أن ثابت هابل ماهو إلا مقلوب الزمن الذي مضى منذ حدوث الانفجار الكبير. أي أن :

$$t = \frac{1}{1.7 \times 10^4} \times (10^6 \times 365 \times 24 \times 60 \times 60 \times 3 \times 10^8)$$

$$= \frac{1}{1.7 \times 10^4} \times 9.5 \times 10^{21} \text{ sec.}$$
$$= 1.8 \ 10^{10} \text{ Years}$$

ويعطى هذا الرقم القيمة التقريبية لعمر الكون، ويلاحظ أننا قد أهملنا في هذا الحساب احتمال تناقص سرعة المجرات مع الزمن، نتيجة لقوى التجاذب النيوتوني بينها، وعلى ذلك يكون العمر الحقيقي للكون أقل من 18 بليون سنة.

ولتحديد أبعاد الكون المرئى، تفترض النظرية أن الانفجار الكبير قد حدث منذ زمن محدود، وليس منذ زمن لانهائى، وعلى ذلك فإن الضوء الذى نراه الآن قادماً من النجوم يكون قد صدر من أجزاء قريبة من الكون بالقرب منا. فإذا علم أن سرعة الضوء تساوى  $10^8 \times 3$  متر/ث، أى أنها تساوى سنة ضوئية ، فى السنة تكون حدود الكون المرئى لنا، هى المسافة التى يكون الضوء قد قطعها خلال الزمن 1 منذ حدوث الانفجار الكبير. وهذا يساوى  $18 \times 18$  بليون سنة ضوئية

c.t = 1.8 × 10<sup>10</sup> light years (32 - 9) وجميع المجرات والأجسام الكونية داخل حدود هذا الكون المرئى، يمكن رؤيتها إذا كان لدينا الأجهزة الكاشفة المناسبة كالتلسكوبات القوية، أما بالنسبة للمجرات والنجوم خارج هذه الصدود، فلا تزال الأشعة الضوئية المنبعثة منها في طريقها إلينا، وربما ترى بعد زمن سحيق.

والتحقق العملى من عمر الكون يأتى عن طريق قياس العمر الإشعاعى للذرات المشعة طويلة العمر مثل اليورانيوم والثوريوم. فهذه الذرات تضمحل إشعاعياً مع الزمن، ومن مقدار الاضمحلال يمكن تحديد عمرها الزمنى منذ لحظة تكوينها وقت الانفجار الكبير، وقد وجد فعلاً أن العمر الزمنى لمثل هذه الذرات يتراوح بين 7 & 15 بليون سنة، وتتفق هذه الفترة الزمنية مع عمر الكون في حدود الخطأ التجريبي،

ومن أهم عوامل الدعم لصحة نظرية الانفجار الكبير، هو وجود طاقة حرارية مشعة تملأ فراغ الكون حتى هذه اللحظة. عند بدء الانفجار كان الإشعاع الحرارى المنبعث منه

على شكل أشعة جاما وأشعة سينية وكهرمغناطيسية ذات نفاذية شديدة. وطول موجى قصير جداً، ولكن نظراً لتمدد الكون تمددت معه هذه الأمواج، وازدادت أطوالها عما كانت عليه من قبل، وتدل الحسابات النظرية أن الطول الموجى لهذه الأشعة يجب أن يصل إلى حوالى 1 مم، بعد مضى زمن يساوى عمر الكون. وهذا الطول الموجى يدخل ضمن الأمواج الميكرونية والراديوية، وقد اكتشف فعلاً العالمان بنزياس وويلسون عام ١٩٦٤ بواسطة أجهزة اتصالات ميكرونية متناهية في الحساسية وجود ضوضاء كونية تملاً السماء، تأتى إلينا على الأرض من جميع الاتجاهات على شكل أمواج راديوية، أقواها له طول موجى حوالى 2 مم وتقل شدة هذه الضوضاء الكونية كلما بعدنا بالزيادة أو بالنقصان من هذا الطول الموجى.

وقد وجد أن لهذه الضوضاء نفس صفات الإشعاع الحرارى، الذى يصدر من جسم ساخن درجة حرارته °3 درجات فوق درجة الصفر المطلق، وأن هذا الإشعاع الحرارى هو كل ما تبقى عبر الزمن من الإشعاعات القوية التى صاحبت الانفجار الكبير عند بدء تكوين الكون.

وهناك دليل آخر على حدوث الانفجار الكبير، تعطيه حسابات الوفرة في كمية غاز الهليوم في الكون. من المعروف أن الكون يتركب أساساً من غازين فقط هما الهيدروجين والهليوم تقدر النسبة المئوية لكتلة الهيدروجين في الكون 74%والهليوم 24%ولايوجد من جميع أنواع العناصر الأخرى سوى آثار بسيطة لاتتعدى في مجموعها الواحد بالمائة. وقد تكون كل هذا الكم من الهيدروجين والهليوم منذ البداية، أي عند بدء الانفجار الكبير وتمدد الكون، ويحدث بعض التحول النووى الاندماجي للهيدروجين إلى هليوم في النجوم الملتهبة، ولكن بكميات صغيرة يمكن إهمالها بالنسبة لما كان قد تكون عند الانفجار الكبير.

فإذا كانت درجة حرارة التفاعل النووى عند الانفجار  $10^3$  درجة، تحدث سلسلة التفاعلات الاندماجية التالية

$$_{1}H^{1} + _{1}H^{1} \longrightarrow _{1}H^{2} + _{+1}e^{0} + \upsilon$$
 (32 - 10)

 $= \frac{1}{2}H^{1} + _{1}H^{2} + _{+1}e^{0} + _{+1}e^{0}$ 
 $= \frac{1}{2}H^{2} + _{+1}e^{0} + _{+1}e^{0}$ 
 $= \frac{1}{2}H^{2} + _{+1}e^{0} + _{+1}e^{0} + _{+1}e^{0}$ 

مع بروتون ليعطى:

$$_1^{}H^2 + _1^{}H^1 \longrightarrow _2^{}H^3 + \gamma$$
 (32 - 11) ثم يتفاعل نظيرين للهليوم  $_2^{}He^3$  كما يأتى :

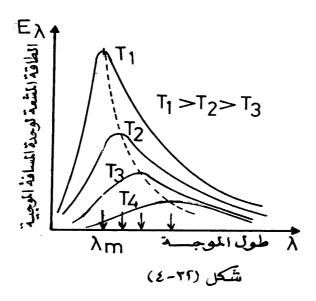
$$_{2}\text{He}^{3} + _{2}\text{He}^{3} \longrightarrow _{2}\text{He}^{4} + 2 _{1}\text{H}^{1}$$
 (32 - 12)

وبالحساب يمكن إثبات أن التفاعلات الاندماجية السابقة تؤدى إلى وفرة بنسبة %75 للهيدروجينو %25للهليوم. وتتفق هذه الكميات بدرجة كبيرة مع النسب الموجودة لهما في الكون، مما يؤيد تكونهما نتيجة انفجار كبير عند بدء تكون الكون.

#### ٣٢/٥-درجة حرارة الكون:

إن كل مايصل إلينا من أى مجرة أو نجم بعيد هو الضوء المنبعث منه، ولذلك أصبح علم التحليل الطيفى للضوء المنظور من أهم وسائل دراسة فيزياء الكون. ولما كانت التركيبات النجمية هى كتل مادية ملتهبة، تشع ضوءاً منظوراً مثل مايحدث عند انبعاث ضوء من الجوامد الساخنة، لذلك أمكن بدراسة إشعاع الجسم الساخن الربط بين درجة الحرارة وطول الموجة المشعة.

أجرى ڤين هذه الدراسة واكتشف أن لجميع الأجسام الساخنة طيف إشعاع مستمر، له نهاية عظمى عند طول موجى معين، يتوقف على درجة حرارة الجسم المشع، كما مبين بالشكل(٣٧ – ٤). وأن النهاية العظمى للطاقة  $E_{\lambda}$  تزاح ناحية الأطوال الموجية القصيرة كلما ارتفعت درجة الحرارة، فعند درجة الحرارة 1000كلفن تقع قمة منحنى الإشعاع عند الطول الموجى 29000إنجستروم في منطقة تحت الحمراء البعيدة، ولايوجد سوى قدر ضنيل من الطاقة المرئية ويبدو الجسم أحمر داكناً. أما عند درجة 4000كلفن حيث تقع قمة المنحنى عند الطول الموجى 8000إنجستروم، تنبعث من الجسم كمية من الطاقة في المنطقة المنظورة من الطيف، ولذلك يرى الجسم متوهجاً لدرجة البياض.



وقد ثبت من قياسات النهاية العظمى للطاقة أن الطول الموجى عند نقطة النهاية العظمى يتناسب عكسياً مع درجة الحرارة المطلقة للجسم المشع. وتسمى هذه العلاقة بقانون في Wien's Law والذي يمكن كتابته على الصورة

 $\lambda_m \ T = constant$  (32 - 13) ويستخدم هذا القانون في تعيين درجة حرارة الأجسام البعيدة الساخنة كالنجوم والشموس وغيرها، وذلك من دراسة أطيافها المشعة وتعيين طول الموجة  $\lambda_m \ \lambda_m \$ 

وقد استخدمت نفس هذه الطريقة في تعيين درجة حرارة الكون، بدراسة المنحنى الطيفي للضوضاء الكونية، وهي الإشعاع الحراري المتبقي في فضاء الكون بعد الانفجار الكبير، إذ وجد أن لمنحنى هذا الإشعاع قمة عند الطول الموجي 2 مم تقريباً، وهو في مدى أمواج الرادار الميكرونية الدقيقة، مما يشير إلى أن درجة حرارة الكون تقترب من 3 كلفن

# ٣٢ / ٦ - تعيين حجوم الأجرام السماوية :

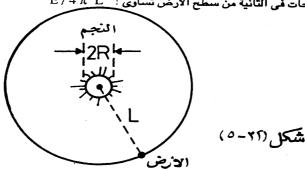
لتعيين حجم نجم بعيد في السماء نعتبره جسماً ساخناً مشعاً للطاقة، ونطبق عليه قانون ستيفان بولتزمان للإشعاع الحراري، وينص هذا القانون على أن الطاقة المشعة من وحدة المساحات في الثانية و ، من سطح جسم ساخن درجة حرارته المطلقة Τ تتناسب مع الأس الرابع لدرجة الحرارة المطلقة. ويعرف ثابت التناسب ٢ باسم ثابت ستيفان للإشعاع، أي أن :

$$e = \sigma T^4$$
 (32 - 14)

فإذا فرضنا أن R مو نصف قطر النجم وأنه كروى الشكل، يكون السطح الساخن  $\pi$   $R^2$  المشم هو  $\pi$   $R^2$  . وتكون الطاقة الكلية المشعة من النجم هي:

$$E = 4 \pi R^2 \sigma T^4$$
 (32 - 15)

تتوزع هذه الطاقة في فضاء الكون حول النجم، ويسقط جزء منها على سطح الأرض، كما مبين بالشكل ( 77-0 ) فإذا كان بعد النجم عن الأرض 1، فإن الطاقة التي تسقط على وحدة المساحات في الثانية من سطح الأرض تساوى 1/2



ومن معرفة فيض الطاقة التي يصل للأرض من النجم، يمكننا تعيين نصف قطر النجم R من المادلة:

Flux = 
$$\frac{4 \pi R^2 \sigma T^4}{4 \pi L^2}$$
 (32 - 16)

مثال (۲۳ – ۱) :

أوجد نصف قطر النجم كابيلا capella ، إذا علم أن الفيض الضوئى الذي يصل إلى الخب نصف أو 
باعتبار النجم جسماً أسود ساخناً تكون الطاقة المشعة منه هي :

$$E = 4 \pi R^2 \sigma T^4$$

حيث R نصف قطر النجم ، T درجة حرارته ، ويكون الفيض الضوئي عند سطح الأرض هو :

$$1.2 \times 10^{-8} = \frac{4 \pi R^2 \times 5.67 \times 10^{-8} \times (5200)^4}{4 (4.3 \times 10^{17})^2}$$

رمنه نجد نصف قطر النجم

$$R = 7.3 \times 10^9 \text{ m}$$
.

وتبلغ هذه القيمة حوالى عشرة أمثال نصف قطر الشمس مما يدل على أن كابيلا نجم عملاق.

## ٣٢/٧-منشأ الأرض وطبيعتها:

من المعتقد أنه بعد الانفجار الكبير وتعدد الكون، انفصلت أجزاء من السحابة الكونية التي نتجت عن الانفجار، وبدأ كل منها في التقلص وتكوين المجرات والشموس بداخلها. وقد رأينا أنه لكي يبقى سليماً قانون بقاء كمية الحركة الزاوية، استلزم أن تدور أجزاء السحابة بسرعات أكبر فأكبر خلال عملية التقلص، وقد أمكن إثبات من وجهتي نظرالطاقة والحركة أن الأجزاء من السحابة التي انفصلت أثناء تقلص الجزء المركزي منها مكونة الشمس، قد مرت هي الأخرى بعمليات تكثف لتكون الكواكب، التي مازالت تدور بنفس الطريقة حول

الشمس، حتى تحتفظ بكمية التحرك الأصلية التي كانت للسحابة قبل تكثفها.

يوجد هناك كثير من الأدلة على أن الأرض كانت منصبهرة فى إحدى مراحل تطورها، وحتى الآن لايزال جزء كبير من قلب الأرض منصهراً، ويخرج المصهور بين الحين والحين من فوهات البراكين. وعندما أخذت الأرض فى البرودة عن طريق إشعاع حرارتها للفضاء، تماسكت القشرة الخارجية التى تكونت أساساً من السيليكات والمواد الخفيفة بينما هبطت المواد الثقيلة كالحديد نحو المركز. ويبلغ متوسط سمك القشرة الأرضية حوالى 35 كيلو متراً، يليها طبقة مغلفة صلبة mantle يبلغ سمكها حوالى ثلاثة آلاف كيلومتراً، وينشأ عنها حدوث الزلازل عندما تتحرك بداخلها الانخلاعات والأخطاء التركيبية أثناء استرخائها بين الطبقات.

أما القلب المنصبهر فمعظمه مكون من الحديد، ويعتقد أن منشأ المغناطيسية الأرضية وجود تيارات كهربية، تسرى في هذا القلب المعدني المنصهر.

وقد أمكن تقدير عمر الأرض بحوالي 9.3 بليون سنة بطريقة السلاسل الإشعاعية، وذلك عن طريق قياس نواتج اضمحلال المواد المشعة عليها. فإذا أخذنا بعض صخور من على سطح الأرض بها كمية من اليورانيوم للا<sup>238</sup> ، فلابد أن نجد أيضاً الناتج النهائي لانحالها وهو الرصاص P b<sup>206</sup> . فإذا وجدنا من اليورانيوم نفس القدر مثلاً من الرصاص، فإن ذلك يعنى أن نصف اليورانيوم قد اضمحل خلال الفترة الزمنية التي انقضت من تاريخ تكرين هذه الصخور وحتى يومنا هذا، وعلى ذلك يكرن عمر هذه الصخور هو عمر النصف لتلك المادة المشعة.

وهناك طريقة أخرى لتحديد عمر المواد الأصغر سناً على الأرض كالصغريات، التى تكون قد نتجت أصلاً من مصدر الحياة الحيوانية أو النباتية ، وتسمى الطريقة بالتأريخ بالكربون المشع .Dating by Carbon 14

من المعروف أن الأشعة الكونية عندما تتصادم مع نتروجين الغلاف الجوى يتكون نظير الكربون المشع  ${\mathbb C}^{14}$  من خلال التفاعل :

 $_{7}N^{14} + _{0}n^{14} \longrightarrow {}_{6}C^{14} + _{1}H^{1}$  (32 - 17)

ويبلغ عمر النصف لهذا النظير غير المستقر 00000 سنة. وبعد تكونه يدخل في التفاعلات الكربونية مثل مثل الكربون المعتاد 0000 وتقوم النباتات بامتصاصه ودمجه في أوراقها وأنسجتها، ومنه تنتقل إلى كافة الأحياء التي تتغذى بالنباتات . أي أن كل حياة على الأرض بها نسبة من الكربون المشع تصل إلى حوالي 0.0001 من الكربون المسعت المعتاد.

قلو أن لدينا حفرية نباتية أو حيوانية، وأجرينا قياساً دقيقاً لما بها من نشاط إشعاعى نتيجة لوجود الكربون المشع، ووجدنا مثلاً أن النشاط الإشعاعي بها قد أصبح نصف ما هو موجود في المادة الحية حالياً لاعتبرنا أن عمر هذه الحفرية هو زمن اضمحلال نصف كمية الكربون المشع، أي عمر النصف للنظير 6C14 هو 470 سنة.

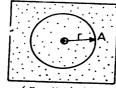
## ٨/٣٢ وماذا بعد ؟

تناولنا في هذا الفصل بعض لمحات خاطفة عن المجالات الواسعة لفيزياء الكون، والذي لايزال يلغه ستاراً كثيفاً من الغموض، يحتاج للكثير من البحث والتنقيب للكشف عن حقيقة هذا الكون اللامتناهي الذي نعيش فيه. وقبل أن أنهى الكلام في هذا المجال لابد أن يكون قد خطر على الذهن هذا التساؤل: وماذا بعد؟ ماهي توقعاتنا لمسقبل الكون في ضوء النظريات المعروفة؟

إذا استمرت حركة المجرات بسرعة ثابتة مبتعدة عنا، فمع مرور الزمن تزداد رؤيتها خفوتاً كلما بعدت، حتى تختفى تماماً جميع الأجسام السماوية فيما عدا تلك التي تنتمى إلى مجرتنا درب التبانة.

ولكن هناك قوة التجاذب النيوتونى بين المجرات وبعضها، وهذه تعمل على إنقاص سرعة تمدد الكون. وبدهى أنه بالرغم من الصغر المتناهى لهذه القوة بسبب الأبعاد الفلكية بين الأجسام، إلا أنها مع مرور الزمن قد يكون لها التأثير الكافى، لإيقاف حركة المجرات

وإكسابها سرعات فى اتجاه معاكس بمعنى أنها تبدأ فى التقارب من بعضها، أى يتحول تمدد الكون إلى انكماش، وتزداد حيننذ سرعة التقارب كلما ازداد الجذب النيوتونى، وينتهى الكون إلى انهيار كبير.



ولكى نختبر أى الفرضين اكثر احتمالاً: أتعدد دائم أم تعدد يعقب انكماش ؟ نفرض أن المجرات فى الكون تشبه جزئيات غاز فى حالة تعدد، كما مبين بالشكل ( ٣٢ – ٦ ) .

ولإيجاد قانون التمدد لهذا الغاز من المجرات نفرض منطقة كرية 🌷 شكل ( ٣٢ – ٦ )

نصف قطرها r تحيط بعجرتنا درب التبانة، وأن هذه المنطقة صغيرة بالنسبة لاتساع الكون، ولكنها تحتوى على العديد من المجرات. إذا تخيلنا أن هذه المنطقة أمكن إخلاؤها من جميع المجرات، تكون الجاذبية داخل هذه الفجوة تساوى صفراً (يمكن للطالب إثبات ذلك). وهذا يعنى أن جميع مجرات الكون خارج هذه المنطقة لاتؤذربقوى جاذبة على المجرات

داحمه . يمكن اعتبار أن كتلة المادة داخل هذه المنطقة الكرية هي M وأنها مركزة في المركز، وأن هذه الكتلة تؤثر بقوة نيوتونية على مجرة (A) عند حدود المنطقة، فتحدث فيها عجلة

$$g = \frac{-GM}{r^2}$$
 (32 - 18)

حيث G هو ثابت نيوتن للجاذبية . نلاحظ أن هذه هى نفس معادلة حركة صاروخ أطلق من الأرض. وتتناقص سرعته تدريجياً نتيجة لجذب الأرض له، ولكن هل يرتد ثانية للأرض أم يستمر في الحركة خارجاً من جاذبيتها ؟ فهذا يحدده فقط سرعة الانطلاق الابتدائية. فإذا كانت أكبر من سرعة الهروب استمر الصاروخ في الانطلاق بلاعودة، وإذا كانت أقل ارتد ثانية لنقطة البداية.

ويتطبيق ذلك على حالة المجرات في الكون ويفرض أن سرعة المجرة A حالياً هي  $v_0$  وأن بعدها الحالى عن مركز المنطقة حيث يوجد درب التبانة هي  $v_0=H_0$  يكون من قانون هابل  $v_0=H_0$  (32 - 19)

وتكون سرعة الهروب هي :

v escape = 
$$\sqrt{2 \text{ GM/ r}_0}$$
 (32 - 20)

وإذا كانت ٥٥ هي متوسط كثافة الكون:

$$M = \frac{4}{3} \pi r_0^3 \rho_0$$
 (32 - 21)

وتكون بذلك سرعة الهروب:

$$v = \sqrt{\frac{8 \pi}{3} G r_0^2 \rho_0}$$
 (32 - 22)

وعلى ذلك يكون شرط استمرار تمدد الكون هو:

$$v_0 \ge v_{\text{escape}} \tag{32 - 23}$$

أي عندما يكون:

$$H_0 r_0 \ge \sqrt{\frac{8 \pi}{3} G r_0^2 \rho_0}$$
 (32 -24)

أو أن يكون:

$$\rho_0 \le \frac{3}{8\pi G} H_0^2 \tag{32 - 25}$$

وبالمثل فإن شرط أن يعود الكون للانكماش هو:

$$\rho_0 > \frac{3}{8\pi G} H_0^2 \tag{32 - 26}$$

وبالتعويض بقيم ثابت هابل  $H_0$  وثابت نيوتن للجاذبية في المعادلتين السابقتين، نجد أن الكون سيستمر في التمدد إلى الأبد إذا كان متوسط كثافته الكتلية  $\rho_0$  أقل من أو تساوى  $10^{27}$  5.7 كجم  $\lambda$  م  $\lambda$  وسينكمش إذا زادت متوسط الكثافة عن هذه القيمة.

وبالرغم من عدم الدقة والأخطاء الكثيرة التي لابد أن نقع فيها، عندما نحاول تعيين متوسط كثافة الكون إلا أن القيمة المعترف بها حالياً هي :

$$\rho_0 = 2 \times 10^{-28} \text{ Kg/m}^3$$

وهذه القيمة تنبيء بأن الكون سيستمر في التعدد إلى مالا نهاية.

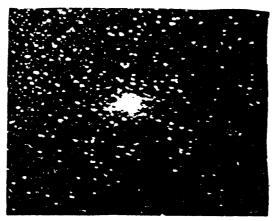
وهنا يجب أن نشير إلى كيفية تقدير قيمة  $ho_0$  فالمعتاد اعتبار حجم معين من فراغ الكون، نحدد مافيه من أجرام سماوية ومجرات ونجوم مع تقدير كتلها، ومن ثم نوجد الكثافة بالطريق المعتاد. واضبح أن لهذه الطريقة أخطاء كثيرة، إذ أن تحديد كتلة النجوم من واقع رؤيتنا لضوئها أمر غير دقيق، فهناك احتمال لوجود نجوم خافتة لانستطيع رؤيتها، والأهم من ذلك هو وجود مايسمي بالثقوب السوداء Black holes ، وهي عبارة عن انهيارات كتلية لنجوم كبيرة، لم يبق منها بعد الانهيار سوى مادة نووية غالباً ماتكون نيوترونات، وتقترب كثافتها من مالانهاية. ويصاحب هذه الثقوب السوداء مجال جاذب رهيب لايسمح لأي شيء بالهروب منه، إذ تكون سرعة الهروب أكبر من سرعة الضوم، ولذلك يرى الثقب مظلماً تماماً أو بتعبير أصبح فإنه لايرى بتاتاً. وقد أمكن الكشف عن هذه الثقوب السوداء عن طريق الأشعة السينية القوية ، التي تنبعث من المواد المحيطة بها، عند بدء انجذابها إليها وسقوطها في مجالها الجاذب، وحينئذ تصل درجة حرارة تلك المواد إلى مئات الملايين من الدرجات بسبب الانضغاط الشديد ولذلك يصدر عنها أشعة سينية . أما بعد أن يبتلعها الثقب المظلم فلايظهر شيء ويبين الشكل ( ٣٧ - ٧ ) صورة مسجلة بواسطة تاسكوب الأشعة السينية الثقب أسود معروف باسم سيجنص 2 - Cygnus X والذي يبلغ قطره حوالي 300 كيلو مترا. واكي نحس بمدى كثافة المادة في الثقب نتخيل مثلاً أن الشمس قد تحوات إلى ثقب اسود يمكن حساب نصف قطره من معادلة سرعة الهروب،

$$v = \sqrt{2 GM/R}$$

 $10^{30} \mathrm{x}$  2 وعند التعويض عن سرعة الهروب بسرعة الضوء وبقيمة كنتة الشمس كيل جرام، يكون نصف قطر الثقب الأسود الناشئ عن انهيارها هو

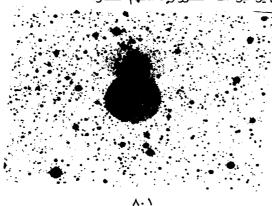
$$R = \frac{2 \times 6.67 \times 10^{-11} \times 2 \times 10^{30}}{(3 \times 10^8)^2} = 3.0 \text{ Km}$$

ويعتقد بعض العلماء بوجود الكثير من الثقوب السوداء في المجرات المختلفة وإن كان لايرى منها إلا ماكان قريباً من نجم أو من سحابة كونية، يقوم الثقب بابتلاعها فتظهر الأشعة السينية المصاحبة لعملية الابتلاع.



أما إذا كان الثقب معزولاً عن أي مادة قريبة، فإنه لايرى ولكن يمكن الاحساس بوجوده عن طريق مجاله الجاذب الكبير. ويعتبر العلماء أن الثقوب السوداء هي حدود الفضاء الضارجي للكون, The Boundary of outer space وتسمى أحياناً بأفق الأحداث Horizon of events إذ لايمكن قطعا ولابأى وسيلة كانت رؤية أو التنبؤ بما يمكن أن يحدث خلف أي ثقب أسود . وختاما لهذا القول :

وإذا مانظرنا إلى المستقبل، نجد أن التطور السريع في المعرفة من فيزياء اليوم، بداية فقط للفيزياء التي ستعرف بعد قرن من الزمان.فالتطور في العلوم سريع للغاية، وعلى شباب علمائنا أن يواكبوا هذا التطور وإلا فاتهم القطار.



## أسئلة على الفصل الثاني والثلاثين

- اشرح كيف يمكنك تقدير درجة حرارة سطح الشمس، عن طريق قياس العلاقة بين
   الضوء الصادر منها والطول الموجى ؟
  - ٢ وضبح لماذا لانكون في مركز الكون بالرغم من رؤيتنا لجميع المجرات مبتعدة عنا ؟
- ٣ إذا كانت درجة حرارة الكون 3 كلفن فاشرح لماذا لايتجمد مالحو الفضاء أثناء
   رحلاتهم في الفضاء ؟
- $^{3}$  ماهو عمر حفرية نباتية إذا كان ماتحتويه من كربون مشع  $^{6}$ C يبلغ عشر ماهو موجود في الأشجار حالياً ؟ ماهي العوامل التي قد تسبب خطأ في التقدير ؟
- ه -- تبلغ قيمة الثابت الشمس 2 سعر/ م٢/ دقيقة عند سطح الأرض، أوجد قدر كمية
   الهيدروجين التي تتحول يوميا إلى هليوم داخل الشمس ؟
- ٦ ماهى العوامل التى يتحدد بموجبها إذا كان الكون سيستمر فى التمدد إلى الأبد أم
   يعود للانكماش ويكون كونا نابضاً ؟
- ٧ يفترض عادة عدم تأثر الاضمحلال الإشعاعي للمادة بدرجة حرارتها. ماهي درجة السخونة في تقديرك التي يكون عندها هذا الفرض خاطئاً ؟
  - بنا كان الكون يبطىء من حركته فهل تعتقد أن ثابت هابل  $H_0$  يظل ثابتاً  $\Lambda$
- ٩ إذا فرض أن الكون بدأ في الانكماش فهل تظل رؤية الإزاهة الصمراء في الخطوط
   الطيفية للنجوم ؟
  - ١٠ اشرح ماذا يكون الفرق بين حالتي الكون النهائيتين عندما تكون :
  - $\rho_0 = 3 H_0^2 / 8 \pi G \& \rho_0 < 3 H_0^2 / 8 \pi G$
- إذا فرضنا مجرة تتحرك بسرعة الضوء قريبة من حدود الكون المرئى لنا فهل يعنى
   ذلك أنها ستختفى عن الأبصار بعد فترة لدخولها المنطقة غير المرئية من الكون .

# ملحقات الكتاب

# الثوابت الأساسية

$\begin{vmatrix} 1.4 & KW/m^2 \\ a.m.u. &= 1.66 \times 10^{-27} \text{ kg} \end{vmatrix}$	1	Solar constant  Atomic mass unit
$R = 8.314   JK^{-1} mol^{-1}$	ثابت الغاز للجرام جزيىء	
$N = 6.02 \times 10^{23} \text{ mol}^{-1}$	عدد أفوجادرو	Avogadro's Number
$h = 6.626 \times 10^{-34} \text{ J s}$	ثابت بلانك	Plank constant
$R_{II} = 1.1 \times 10^7 / m$	ثابت رايدبرج	Rydberg constant
$m_n = 1.675 \times 10^{-27} \text{ Kg}$	كتلةالنيوترون	neutron mass
$m_p = 1.673 \times 10^{-27} \text{ Kg}$	كتلة البروتون	Proton mass
$m_e = 9.11 \times 10^{-31} \text{ Kg}$	كتلةا لإلكترون	Electron mass
$-e = -1.602 \times 10^{-19} \text{ C}$	شحنةالإلكترون	Electron charge
$k = 1.38 \times 10^{-23} \text{ J/K}$	ثابت بولتزمان	Boltzmann constant
$G = 6.67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 / \text{kg}^2$	ثابت الجاذبية	Gravitational constant
$\varepsilon_0 = 8.85 \times 10^{-12} \text{ Fm}^{-1}$	سماحية الفراغ	Permittivity of space
$\approx 1.256 \times 10^{-6} \text{ Hm}^{-1}$		
$\mu_0 = 4 \pi \times 10^{-7}$	نفاذية الفراغ	Permiability of space
$c = 3 \times 10^8 \text{ m/s}$	سرعة الضوء	Velocity of light

الكسور والمضاعقات للوحدات

الرمــــــــــــــــــــــــــــــــــــ	معامل التضعيف	اسم الكسر أو المضاعف	
Т	10 <sup>12</sup>	tera تیرا	
G	10 <sup>9</sup>	giga جيجا	
М	10 <sup>6</sup>	mega ميجا	
K	10 <sup>3</sup>	کیلو Kilo	:
h	$10^{2}$	لکیلو Kilo مکتو hecto دیکا deka	
da	10	deka دیکا	
d	10-1	دیسی deci	,
c	10 <sup>-2</sup>	سنتی centi	
m	10 <sup>-3</sup>	مللی milli	,
μ	10 <sup>-6</sup>	میکرو micro	
n	10 <sup>-9</sup>	nano نانی	
р	10 <sup>-12</sup>	centi سنتى ملكى ملكى ملكى milli ميكرو micro ميكرو nano بيكو pico متوا	•
a	10 <sup>-18</sup>	atto آتو	j

الرمسوز البونانيسة

N	υ	نيـــو	A	α	ألنــــا
Ξ	ξ	إكــــنى	В	β	بيتـــا
π	π	<u>بـــای</u>	Г	γ	ا
р	ρ	ىد	Δ	δ	دلتـــا
Σ	σ	سيجمسا	Е	ε	أيبسلون
Т	τ	للساق	z	ζ	نيتـــا
Φ	ф	نـای	н	η	ایتـــا
x	χ	كــاي	Θ	θ	ئ <u>ى</u> ت
Ψ	Ψ	بسای	ĸ	k	۔ کابـــا
Ω	ω	لجيما	Λ	λ	لاميسدا
			М	μ	ميسو

الجدول الدوري للعناصر

Activides	256	25g	(258)	(257)	(254)	251)	(247)	243 3	(243)	242 (4)	237.0462	238 029	33	232.0361	£ €	
	ē	ã	₫	ğ	\$	8	4	8	35	Ł		2	91	8	3	
Rare Earths (Lanthanides)	77 Lu (1	173.0g	1m 1m	68 Er 167.26	67 Ho 164.9301	66 Dy 162.50	65 Tb 154.821	157.25	63 Eu 151.96	62 Sm 150.4	61 Pm (145)	144.24	59 Pr 140.9077	58 Ce 140.12	57 La 138.9055	
								(266)	_	(262)	(263)	(260)	(257)	3	226.0254	(22)
								3		107	ŝ	ΞĒ	₹	<b>29</b> .103	28	T 87
210) (222)	(2) OF CO (2) OF CO (2)	200.9804	207.2	81 11 204.37	200.59	78. 28. 28. 28.	78 Pr 195.09	77  -  92.22	₹ <b>2</b> %	186.2	74 W 183.85	73 Ta 180.947	72 Hf 178.49	57-71 Rare Earths	37.34	38 C 23
53 54 - Xe 126.9065 131.30	52 Te 127.60 136	51 56 121.75	118.50 50.69	114.82	112.46	47 Ag 197.868	<u> </u>	Ē ₹\$	701.07	98.9062	95.94	92.98± 1984	40 Zr 91.22	39 Y 88.9059	36 Sr 87.62	37 Rb 85.4678
35 36 Br Kr 79.904 83.80	78.96 79.	33 As 74.9216	8,22 2,53 2,53	31 Ga 69.72	30 Zn 65.38	29 Cu 63.546	28 Ni 58.71	27 Co 58.9332	26 Fe 55.847	25 54.9380	51.98 Cr	23 V 50.9414	47.90	21 5c 44.9559	\$0.26 0.26	39.098
17 Cl Ar 35.453 39.948	16 S 32.06 35	15 P 30 9737%	14 Si 28.0655	13 Ai 36.98154	8	<b>æ</b>	ſ	≦	l	<b>S</b>	<b>≦</b>	≦.	3	3	12 24.305	22.98.21 22.98.21
9 10 F Ne 18 99840 20.179	360≈ 36	7 N 14.0067 15	6 C 12.011	5 8 10.81											9.01218	6.9 <u>4</u>
2 He VIIA 4.00260	<b>X</b>	\$	W	₹		NEN13	AT ETB	THE PERIODIC TABLE OF CHEMICAL ELEMENTS	)LE OF	DIC TAE	PERIO		fable P.1	, 	₹	1.0079
																5

الرقم العلوى فى كل مربع يعوف العدد الذرى للعنصد ، بينما الرقم السنفلى يعرف العدد الكتلى .

## تقريب رياضى

# $tan \theta \cong sin \theta \cong \theta$ $1 - cos \theta = \theta^2 / 2 - \theta^4 / 24 + ....... - \Upsilon$ $e^X = 1 + x + x^2 / 2! + x^3 / 3! + ...... - \Upsilon$ $log (1 + x) = x - x^2 / 2 + x^3 / 3 - ......... - \xi$ $log_e y = log_e 10 log_{10} y = 2.303 log_{10} y - o$ $(1 + x)^n = 1 + nx + \frac{n(n-1)}{2!} x^2 + \frac{n(n-1)(n-2)}{3!} x^3 + .... - \Upsilon$ $(1 + x)^2 \cong 1 + 2x$

 $\sqrt{1+x} \cong 1 + 1/2 x$ 

 $\frac{1}{1+x} \cong 1-x$ 

الوحدات الأساسية في النظام الدولي SI

التعــــريف	الوحسدة
هو الطول الذي يقطعه الضوء في الفراغ خــــــــــــــــــــــــــــــــــــ	المتــر (m)
( 92458 / 1) من الثانية	
هو كتلة قطعة عيارية من البلاتين محفوظة بمتحف في باريس.	الكيلوجرام (Kg)
هـى زمن (9192631770) شعاع من ذرة السيزيوم 133.	الثانيــة (s)
هو التيسار الثابت الذي إذا مر خلال سلكين متوازيين لانهائي	الأمبيــر (A)
الطول ، ومساحة مقطعيهما مهملة وموضوعان على بعد مت	
واحسد من بعضهما البعض في الفراغ يحدثان قوة بينهما	
. قدرها $^{-7}$ 10 $ imes$ نيوټن لكل متر	
هـ الجزء (1/273) من درجة الحرارة المطلقة للنقطة الثلاثية للماء	الكلفـــن (K)
هـو كميـة المادة في نظام يحتوى على عدد من الوحدات ، تعادل	الـــول (mole)
عدد الذرات في 0.012 كيلو جراما من الكربون 12 .	
هــى الشـدة الضوبئية في اتجاه معين لمندر يشبع ضوءا أحادي	کاندیـــــلا (cd)
الليون ، تسريده $10^{12}  imes 540  imes 10^{12}$ مسرتزوله شيدة إشيعاع في مذ	
الاتجاه تساوى ( $683 / 1$ ) واط لكل ستريديان	

بعض الوحدات المشتقة

الرمسز	الوحدة المشتقة	البحــدة	اســــ	الكميـــة
Hz	1 s	Hertz	هــرتز	التــــردد
N	kg/s <sup>2</sup>	Newton	نيوتن	القـــــق
Pa	$N/m^2$	Pascal	باسكال	الضغسط
J	N m	Joule	جــول	الطاقــة
w	J/S	Watt	واط	القــــدرة
С	A s	Coulomb	كواوم	الشحنةالكهربية
V	J/C	Volt	فسولط	الجهد الكهربى
F	e/V	Farad	غاراد	السعةالكهربية
Ω	V/A	Ohm	أوم	المقاومةالكهربية
S	A/V	Simens	سيمنز	الموصلية
Wb	V s	Weber	وبر	الفيض المغناطيسي
Т	$V s / M^2$	Tesla	تسلا	المجال المغناطيسى
н	Vs/A	Henry	هنري	الحست
°C	K	Degree clesius	درجة مئوية	درجة الحسرارة
lm	cd sr	Lumen	ليومن	الفيض الضوئى
Bq	1 / s	Beacurel	بيكريل	النشاط الاشعاعي

## تحويل الوحدات

1 radian = 57.30°	الزاريــة
1 degree = $1.745 \times 10^{-2}$ radian = $60'$ = $3600''$	
$=\frac{1}{360}$ rev.	
300	
1 revolution = $2\pi$ radian = $360^{\circ}$ .	
1meter = $10^{10}$ A° = 100 cm = 3.281 ft = 39.37in	الطسول
1 AU (astronomical unit) = $1.496 \times 10^8$ Km	
1 fermi (F) = $10^{-15}$ m = $10^{-13}$ cm = $10^{5}$ A° 1 inch = $2.54$ cm	
1 light year = $9.461 \times 10^{12}$ Km = $0.3066$ pc	1
1 parsec (pc) = $3.086 \times 10^{16}$ m = $3.262$ light year 1 mile = $1760$ yard.	
1 yard = $3 \text{ ft} = 91.44 \text{ cm} = 36 \text{ in}$	
1 second = $\frac{1}{60}$ min = $\frac{1}{3600}$ h = 1.157 × 10 <sup>-5</sup> day	الزمـــن
1 year (yr) = $3.156 \times 10^7$ S = $365.24$ days = $8.766 \times 10^3$ h	i i
1  siderial day  = 0.9973  day .	
$1 \text{ kilogram} = 1000 \text{ g} = 10^{-3} \text{ ton} = 2.205 \text{ Ib-mass}$	الكتلـــة
1 a omic mass unit (u) = $1.6605 \times 10^{-27}$ Kg	
1 carat = $0.2 g = 2 \times 10^{-4} kg$ .	
1 grain = $6.48 \times 10^{-5}$ kg	
1 gram ( $g = 5$ carat = 15.43 grains	1
$1 \text{ ton } = 10^3 \text{ kg.}$	
1 ounce - mass (0z - mass) = 28.35 g = $\frac{1}{16}$ Ib-mass	
1 pound - mass = $0.4536 \text{ kg} = 16 \text{ 0z} - \text{mass}$ .	
1 square meter = $10^4 \text{ cm}^2 = 1.55 \times 10^3 \text{ in}^2$	المساحة
$1 \text{ barn} = 10^{-24} \text{ cm}^2 = 10^{-28} \text{ m}^2$	

```
1 square inch = 6.452 \text{ cm}^2 = \frac{1}{144} \text{ ft}^2
1 cubic meter = 10^6 cm<sup>3</sup> = 35.31 ft<sup>3</sup> = 264.2 gal.
1 gallon (gal) = 3.785 \times 10^{-3} \text{ m}^3.
1 liter = 10^{-3} m<sup>3</sup> = 1000 cm<sup>3</sup>.
1 \text{ kg/m}^3 = 10^{-1} \text{ g/cm}^3 = 3.613 \times 10^{-5} \text{ lB - mass/in}^3
1 lb mass / ft^3 = 16.02 \text{ kg} / \text{m}^3
1 \text{ slug / ft}^3 = 515.4 \text{ Kg / m}^3 = 32.17 \text{ Ib-mass / ft}^3
1 \text{ m/s} = 100 \text{ cm/s} = 3.281 \text{ ft/s} = 1.944 \text{ knot}
1 \text{ ft/s} = 0.3048 \text{ m/s} = 0.5925 \text{ knot}.
1 \text{ Km / h} = 0.2778 \text{ m / s} = 0.54 \text{ knot} = 0.6214 \text{ mi / h}.
1 knot, or nautical mile / h = 0.5144 \text{ m/s} = 1.852 \text{ km/h}
1 \text{ m/s}^2 = 3.281 \text{ ft/s}^2 = 0.102 \text{ gee}
1 \text{ cm/s}^2 = 0.01 \text{ m/s}^2 = 1.02 \times 10^{-3} \text{ gee}
1 \text{ ft/s}^2 = 30.48 \text{ cm/s}^2 = 3.108 \text{ gee}
1 gee = 9.807 \text{ m/s}^2 = 980.7 \text{ cm/s}^2 = 32.17 \text{ ft/s}^2
1 \text{ nt} = 10^5 \text{ dynes} = 0.102 \text{ kp} = 0.2248 \text{ lb}
1 dyne = 1.02 \times 10^{-6} Kp = 2.248 \times 10^{-6} Ib
1 kilopond or kilogram force = 9.807 \text{ N} = 2.205 \text{ Ib}
1 joule = 9.478 \times 10^{-4} Btu = 10^7 erg = 0.2388 cal
           = 6.242 \times 10^{18} \text{ eV} = 2.778 \times 10^{-7} \text{ KW h}
1 British thermal unit (Btu) = 1.055 \times 10^3 J = 252 Cal
                                       = 2.931 \times 10^{-4} \text{ KW h}
1 \text{ cal} = 4.187 \text{ J} = 3.968 \text{ Btu} = 1.163 \times 10^{-6} \text{ KW h}
1 \text{ eV} = 1.602 \times 10^{-19} \text{J} = 1.602 \times 10^{-12} \text{ erg}.
1 Kilowatt - hour (KWh) = 3.6 \times 10^6 J = 8.598 \times 10^5 cal
1 watt = 3.412 \text{ Btu/h} = 10^7 \text{ ergs/s} = 0.2388 \text{ cal/s}
1 \text{ cal / s} = 4.187 \text{ W} = 3.088 \text{ ft / Lb / s}
1 horse power (hp) = 745.7 \text{ W} = 2.544 \times 10^3 \text{ Btu/h}
   = 178.1 \text{ cal / s.}
```

1 kilowatt (KW) = 1000 W = 238.8 cal = 1.341 hp1 N/m² or pascal Pa =  $9.869 \times 10^{-6} \text{ atm} = 10^{-5} \text{ bar}$ =  $7.501 \times 10^{-4} \text{ cm Hg} = 10 \text{ dynes/cm}^2$ .
=  $7.501 \times 10^{-3} \text{ torr}$ .

1 atmosphere =  $1.013 \times 10^5 \text{ N/m}^2 = 76 \text{ cm Hg} = 14.7 \text{ lb/in}^2$ 1 = bar =  $10^5 \text{ N/m}^2 = 0.9869 \text{ atm} = 75.01 \text{ cm Hg}$ 1 cm Hg =  $1.333 \times 10^3 \text{N/m}^2 = 10 \text{ torr} = 27.85 \text{ lb/ft}^2$ 1 pound per square inch (psi) =  $6.895 \times 10^3 \text{N/m}^2 = 6.805 \times 10^{-2} \text{ atm}$ 1 colomb (C) =  $2.998 \times 10^9 \text{ stat coulomb or e.s.u.of charge}$ 1 Volt (V) =  $3.336 \times 10^{-3} \text{ stat volt or e.s.u. potential}$ 1 tes la (T) = Wb/m² =  $10^4 \text{ gauss}$ .
1 farad (F) =  $8.988 \times 10^{11} \text{ stat farad or esu of capacitance}$ 1 henry (H) =  $1.113 \times 10^{-12} \text{ stat henry or e.s.u. of inductance}$ .

## أجوية بعض المسائل

## الفصل الأول :

$$f = \frac{k}{l} \sqrt{\frac{F}{m}} - Y t = K (R^3/GM)^{\frac{1}{2}} - Y p = 4T/r - Y$$

$$F = K \eta v R - 1$$
  $v = \sqrt{\frac{T}{m}} - \lambda$   $d = k g t^2 - V$   $d = k g t^2 - V$ 

## الفصل الثاني:

## الفصل الثالث:

$$7$$
 کجم  $950$   $1.8 \, \pi^2$  ,  $4.5 \, \pi^2$  nt -  $11 - 11$ 

$$0.52, 1.31, 1.17, \frac{1}{3} - vy$$

## ع ١٤ ـ 3.43 ـ

## الفصل الرابع:

## الفصل الخامس:

$$\gamma = \frac{1}{3} - \gamma$$
 متر  $0.00327 - \gamma$  متر  $0.00327 - \gamma$  متر  $0.00327 - \gamma$  متر  $0.0484 - \epsilon$   $0.484 - \epsilon$  ميل  $0.042 - \gamma$  ميكوبتر  $0.00022 - \gamma$  ميكوبتر  $0.0167 - \gamma$  ميكوبتر  $0.055 - \gamma$  ميترن

## الفصل السادس:

$$38.5^{\circ} - 1$$
 کنن  $38.5^{\circ} - 1$  کنن  $38.5^{\circ} -$ 

## الفصل السابع:

$$^{1}$$
  $^{1}$ 

، سے 
$$10^{5}$$
 x  $1.45$   $7$   $10^{6}$  x  $3.6$   $10^{2}$  x  $3.5$   $10^{5}$  x  $3.5$   $10^{5}$  x  $3.5$   $10^{5}$  x  $1.25$   $10^{5}$  x  $10^{5}$  x  $1.25$     $10^{5}$  x  $10^{5}$  x  $1.25$  x  $10^{5}$  x

## الفصل التاسع:

$$17.8\% - \gamma$$
  $17.8\% - \gamma$   $19.40.28 - \gamma$   $19.40.$ 

الفصل الحادي عشر: 
$$^8$$
 x 3.06 مراث  $^8$   $^8$  متر/ث  $^8$  x 3.06 مراث  $^8$  x 3 -  $^8$  متر/ث  $^8$  مراث  ن الجهة القريبة  $^8$  من الجهة الأخرى  $^8$ 

$$100-18$$
 سم ، التكبير - 18 سم ، 24.8 سم  $20-10$  سم ،  $2.8-10$  
## الفصل الثاني عشر:

$$83.3$$
 ،  $\Delta$   $0.8$  –  $\vee$  مسم  $0.43$  –  $\uparrow$   $\Delta 1 \frac{1}{3}$  ،  $\Delta$   $3$  –  $0.43$  –  $1.18$  ،  $\Delta$   $2.18$  –  $\Delta$  –  $1.18$  ،  $\Delta$   $2.18$  –  $\Delta$  –  $1.18$  ،  $\Delta$   $2.18$  –  $\Delta$  –

$$26$$
 سم  $6$  سم  $6$  سم  $6$  سم  $6$  سم  $6$  سم  $24$  سم  $27$  سم  $24$  سم  $24$  سم  $25$  سم  $25$  سم  $24$  سم  $25$  سم

# 4 الفصل السادس عشر:

نیرتن ، 
$$2.97 \times 10^{37}$$
 نیرتن ،  $10 \times 9.18 \times 10^{37}$  نیرتن

$$10^{22} \times 9$$
، نیبتن  $10^{47} \times 3.6$  نیبتن  $10^{8} \times 8.2 - 7$ 

$$10^{7}$$
 ،  $10^{15}$  ،  $10^{15}$ 

## الفصل السابع عشر:

٢ - نقطة داخل الخط تبعد 2 سم من ب ، وأخرى على امتداد الخط تبعد 6 سم من ب

$$E_Z = \frac{1}{4\pi \, \varepsilon_0} \, \frac{q \cdot Z}{(Z^2 + R^2)^{3/2}} - \varepsilon$$

$$\frac{1}{2} \left[ \frac{1}{4 \pi \, \epsilon_0} \cdot \frac{q^2}{R} + \frac{1}{4 \pi \, \epsilon_0} \cdot \frac{q^2}{5 \, R} \right]$$

وتساوى مجموع الطاقتين خارج وداخل النواة.

الفصل الثامن عشر:

الفصل التاسع عشر:

$$\sim 1 \frac{31}{15} - 17$$

$$10^{16} \times 8 - 10^{16}$$
نيوټن

الفصل العشرون : 
$$0 \times 8 \times 10^{16} \times 8$$
 نيوټن $0 \times 10^{16} \times 1.5 = 10^{13} \times 1.5 = 10^{13} \times 1.5 = 10^{13}$ 

متجها لداخل المستوى 
$$\frac{\sqrt{5} \mu_0 I}{2 \pi L}$$
 – ۹

$$B = \frac{\mu_0}{2\pi} \cdot \frac{I}{L} \left( \sqrt{5} + \frac{\sqrt{13}}{3} \right) - 1$$
.

$$\frac{1}{4}\,Q\,\omega\,R^2 - 17$$

## الفصل الحادي والعشرون:

امبیر
$$1250-7$$
 امبیر $10\,\mathrm{x}\,2$  نیوتن تنافر ،  $10\,\mathrm{x}\,2$  ۔ د

متر / ث في اتجاه الشرق 
$$10^6 \mathrm{x}~2$$
 – ۸

## الفصل الثاني والعشرون:

$$200~\mu_0~n~\pi~R^2$$
 لاتتغير ، وقيمة الحث المتبادل + V

منرى ، 1.9 فولط 
$$1.9$$
 منرى ، 1.9 فولط

- 17

$$L = \frac{\mu_0 N^2}{2 \pi} (R_2 - R_1) \ln \frac{R_2}{R_1}, B = \frac{\mu_0}{2 \pi} \cdot \frac{NI}{r}$$
$$u = \frac{\mu_0}{8 \pi^2} (\frac{NI}{r})^2$$

## الفصل الثالث والعشرون:

$$10^{5} \times 2 - \sqrt{10}$$
 وير / متر٢

امبیر 
$$70.22 - 70.22$$
 امبیر / متر  $\frac{10^{5}}{x}$  2.38 ج -  $\frac{1}{x}$ 

## الفصل الرابع والعشرون:

$$Q = 6.5 \times 10^{-8} \sin 120 \pi t - 1 - 7$$

جرل، 
$$10^8 \times 2.9$$
 جول جول بال  $10^8 \times 5.8$ 

$$10^{10} \times 6.6$$
 فاراد إلى  $10^{10} \times 6.6$  فاراد إلى  $10^{10} \times 6$  فاراد

## الفصل الخامس والعشرون:

$$^{2}/_{10}^{8} \times 2.83$$
  $m = 2.95 \, \text{m}_{0} - \epsilon$ 

$$10^{-13}$$
 x 4 - y

## الفصل السادس والعشرون:

ا منتون 10°21 منتون 10°21 منتون

10°x 3.98 - ۲ جول

ه - 10 x 2.67 کجم متر/ث

٦ - 0.124 أنجستريم

متر ، 1.9 $\overset{10}{0}$  x 1.4 متر ، 1.9  $\overset{10}{0}$  متر

د/ 10°x 1.2 - ٩

الكترين فراط 10<sup>8</sup> x 1.5 - ١٠

میرتز  $10^3 \times 3 - 10^5 \times 3 - 10^5 \times 3 - 10^5 \times 3$  متر،  $10^5 \times 3 - 10^5 \times 3$ 

# الفصل السابع والعشرون:

۱ - 2.2 × 10 متر/ث

٢ - 13.6- إلكترين فواط

٤ – 0.062 أنجستروم

ه – 0.286 أنجستروم

49° 36'،30° 30'، نجستريم ، 1.53 – ۷

0.265 - ۱ انجستریم

الكترون فواط 12.1 ، 1.94 - ١٠

## الفصل الثامن والعشرون:

- ١ 770 بليون درجة مطلقة
- ٢ ـ 12.1 إنجستروم ، 4.3 كلفن
- ۳ 2.15 نحدة كتلة ذرية
- a)  $_{.1}e^{0}$  b)  $_{1}H^{1}$  c)  $_{0}n^{1}$  d)  $2(_{0}n^{1})$   $\epsilon$ 
  - a) 17.3 Mev b) 17.6 MeV o
  - a)  $_{28}Ni^{64}$  b)  $_{0}n^{1}$  c)  $_{47}Ag^{105}$  d)  $_{1}H^{1}$  7
    - × 2.7 درة 10 x 2.7 درة
    - م × 3.12 ماط 10° x
    - جسیمات الفا ،  $10^{-11}$  کیلو جرام کل سنة 8-1
      - ۱۱ 10<sup>5</sup> x 7.84 إلكترون فواط.
        - ا ا = **0.95** مليون واط

### قائمة المصطلحات

## - A -

aberation يمتص absorb وفرة abundance مطلق absolute درجة الحرارة المطلقة absolute temperature امتصاص absorption عجلة acceleration تكيف accomedation قدرة الامتصاص absorptive power عدسة لالونية achromatic lens تغير أديباتي adiabatic change يستقبل acceptor تيار متردد alternating current ظاهري apparent لابلورى amorphous سعة الحركة amplitude زاوية تلامس angle of contact وزنظاهري apparent weight تركيبذرى atomic structure مذرة atomizer حرارةذرية atomic heat العددالذرى atomic number

amplifier مضخممكبر anti matter ضديد المادة astigmatism استجمية Avogadro's number عدد أفوجادرو axial rays أشعة محورية aurora شفق قطبى - B band منطقة baryon باريون band spectrum طيف شريطي base تاعدة B - decay انحلال بائي belt حزام bending انحناء bending moment عزم الانحناء binding forces توى الترابط تكعيبي متمركز الجسم

body centred cubic

black holes

black body

biasing potential

bi prism

bi concave lens

bi prism

bi prism

bi concave lens

bunzen's ice calorimeter مسعر بنزن الجليدى big bang theory تظرية الانفجار الكبير brownian motion الحركة البرانية brush
bright
bright

Biot-Savart law
Bitter patterns
binding energy
bound electron
bound energy
bound energy
bound energy

- C -

ممانعةسعرية capacitative reactance أنبوبة شعرية capillary tube سعة capacity **ىورةكارنو** carot cycle قوة مركزية central force تفاعل مسلسل chain reaction قوة طاردة مركزية centrifugal force حاملات الشحنة charge carriers حركةدائرية circular motion خطوط مميزة characteristic lines مسعر calorimeter تغير المالة change of state محلول غرواني colloidal solution منحنى مميز characteristic curve معامل الارتداد coefficient of restitution تداخل تقوية constructive interference بندولمخروطي conical pendulum

conjugate points نقطتان مترافقتان conservation of energy بقاء الطاقة Compoton effect ظاهرةكومتون centre of floatation مركز الطفق cell خلية covalent crystal بلورة تساهمية cornia القرنيسة compressibility انضغاط coordinate system نظام إحداثيات cooling curve منحنى التبريد cooling mixure مخلوطميرد convection current تيار الحمل covalent bond رابطة تساهمية conduction توصيل condensation تكثيف crystalline material مادةبلورية cosmological principle مبدأ كوزمواوجي crystal lattice شبيكة بلورية crystal structure تر کیب بلوری collector مجمع critical point نقطة حرجة cross - product غىرب تصالبى chromatic aberration زيغ لوني charm تشارم collimator مجمع الأشعة

مكثف condenser ألوانمتتامة complementary colours أشعة كونية cosmic radiations بناء constructive متحد المركز concentric مترابط coherent بوصلة compass قانون بقاء conservation law تصنيف classification سطح مقفل closed surface مشترك common تصادم collision مجال قهرى coersive field ملف coil غروى colloidal تكامل على الدائرة contour integral قوى اللون colour forces سيكلوترون cyclotron سنكروترون cynchrotron كتلةحرجة critical mass تيار current انحناء curvature - D damping

damped motion

حركةمخمدة

dating تأريخ derived units البحدات المشتقة Daniell hygrometer ميجرومتر دانيال device نبيطة degree of disorder درجة الفوضى destruction هدام dislocation انخلاع dees دالين displaced liquid سائل مزاح declination زاوية انحراف diffusion انتشار dip angle زاوية الميل dimensions وحدات detector plate لوح كاشف dimensional analysis التحليل بالأبعاد depleted zone منطقة خالية distortion تشويه diffraction حيود dielectric constant ثابت العزل dipole ثنائي القطب dielectric عازل diamagnetic ديامغناطيسي displacement current تيار الإزاحة discharge tubes أنابيب تفريغ diamond structure تركيب الباس

donor انكسار مزدوج double refraction طبيعةمزدوجة dual nature - E -نبضة كهربائية electric pulse لفالإلكترون electron spin تيارات دوامية eddy currents شبكةكهربائية electric network شرارةكهربائية electric spark قوة دافعة كهربائية electro motive force كهروستاتيكي electrostatic استقطاب إهليلجي elliptic polarization استطالة elongation طيف كهرمغناطيسي electro magnetic spectrum قشرة إلكترونية electron shell سحابة إلكترونية electron cloud تصادممرن elastic collision قطع ناقص ellipse استقطاب إهليلجي elliptic polarization كفاءة efficiency جهد فعال effective potential باعث emitter مستحلب emulsion انبعاث emission قوة الانبعاث emissive power

energy density كثافة الطاقة enthalpy محتوى حرارى - انثالبي energy dissipation فقد الطاقة esacpe velocity سرعةالهروب energy levels مستويات الطاقة equivalent power قوة مكافئة equation of state معادلة الحالة excited مستثار exchange forces قوى التبادل extra ordinary غير معتاد eye - piece عينية explore يستكشف extrinsic semi conductor شبه موصل عارض - F -Farad فاراد field vector متجه المجال Fraunhover lines خطوط فرنهو فر foils رقائق free energy طاقة حرة frequency التردد

قوة

تئابت القوة

فيض

الحدافة

المستوى البؤدي

force

flux

force constant

focal plane

fly wheel

طفق floatation فلورية fluoerscence forbidden band منطقة محرمة أمامي forward حفرية fossile تقويم موجى كامل fullwave rectification محداتأساسية fundamental units fusion انصبهار fusion (nuclear) اندماج نووى geometric moment of inertia القصبور الذاتي الهندسي دالة جب Gibb's function - G -جاذبية gravity ثابتة الجاذبية gravitational constant محزوز grating - H -عمر النصيف half life أثر هول Hall effect فلطية هول Hall voltage حركية مول Hall mobility طاقة حرارية heat energy سعةحرارية heat capacity تبادل حراري heat exchange انتقال الحرارة heat transfer

heat engine

آلة حرارية

مستقبل حرارى heat sink مستودع حراري heat source hole بثقب منحنى التخلف hysteresis curve تركيب دقيق hyperfine structure طول النظر hyper metropia ضغط هيدروستاتيكي hydrostatic pressure ثابت مابل Huble constant

- I&J-دايود الوصلة junction diode infra - red تحت الحمراء interference تداخل interference fringes أهداب تداخل intensity شدة initial position موضيع ابتدائي inlet مدخل induction خث induction machine الة تأثيرية inertia فصور ذاتي initial phase طور ابتدائي incompressible غير قابل للانضغاط impurities شوائب isolated system نظام معزول

مقاومة داخلة

تربيع عكسى

internal resistance

inverse square

ionic cyrstal بلورة أيونية immersed مغمور insulator عازل impurity atom ذرةشائبة interstitial بيني interstitial atom ذرةبينية interinsic energy طاقة ذاتية درجة الانقلاب inversion temperature طاقة داخلية internal energy لا انعكاسية irreversibility قلب حدیدی iron core تيار تأثيري induction current شدة المغنطة intensity of magnetization joly steam calorimeter مسعر جولى البخارى وصلة junction interaction فعل بينى جهد لحظى instantaneous potential **في نفس الطور** in phase ممانعة حثية inductive reactance معاوقة impedence نظام قصورى inertial system تيار التأين inertial current غرفة تأين ionization chamber intrinsic ذاتية أشعة مؤينة ionization radiations

Kirchoff's law	قانون كيرشوف
luminous intensity	الشدةالضيئية
line spectrum	طیف خطی
light vector	متجهالضسء
lines of force	خطوط قوى
lattice	شبيكة
lead battery	بطارية رصاص
loop rule	قاعدةالعروة
linear density	كثافة طولية
line integral	تكامل خطي
Lorentz force	قوة لورنتز
Lenz's law	قانو <i>ن</i> لنز
lag	يتخلف
Lorentz transformations	تحويلات لورنتز
length contraction	انكماش الطول
latent heat	حرارةكامئة
lattice	شبيكة
level	مستوى
life time	عمر زمنى
leptons	ليبتونات
Laue patterns	نماذج لاق
laser beam	شعاع ليزر
longitudinal waves	أمواج طولية
locus	المحل الهندسي

line of contact
liquifaction
luminescence

- M -

magnetic flux الفيض الغناطيسي نهاية عظمى maximum متوسط طول المسار الحر mean free path ترمومتر زئبقى mercuric thermometer مكافئ ميكانيكى mechanical quivalent رابطة فلزية metallic bond تكبير magnification عضيلات muscles قصر النظر myopia شقميكروني micro crack ضوء أحادى اللون monochromatic light أشعة جزيئية molecular rays معاملمرونة modulus of elasticity معامل صبلابة modulus of rigidity كميةحركة momentum عزم القصر الذاتي moment of inertia بلورةجزيئية molecular cyrsal حركية mobility muon مضاعف multiple

molecular motion

حركة جزيئية

meter bridge	قنطرة مترية
magnetic force	قرة مغناطيسية
magnetic dipole	ثنائى قطب مغناطيسى
magnetic meridian	الزوال المغناطيسي
mass spectrometer	مطياف الكتلة
mutual induction	حث متبادل
magnetic energy	طاقة مغناطيسية
magnetic material	مواد مغناطيسية
magneton	ماجنيتون
	- N -

Newton's law قانون نيوتن nicol prism منشور نيكول neutrino نيوترينو newtonian attraction تجاذب نيوتوني newtonian mechanics الميكانيكا النيوتونية nuclear energy طاقة نووية nuclear atom الذرةالنووية nucleons نكلونات nuclear reaction تفاعل نووي nuclear fission انشطار نووى nuclides نوكليدات n - type سالب النوع - O&P -

رامىد

مستار الضبوء

observer

optical path

oscillator مجال مغناطيسي مداري orbital magnetic field بيرومتر ضوئى optical pyrometer optical flux فيض ضوئي انتشار أسموزي osomsis ضبغط أسموزي osmotic pressure order ترتيب outlet مخرج phase طور pack رصة phase change تحول طوري paramagnetic بارامغناطيسي paddle wheel بدالات pair production إنتاج زوجي partial جزئي partial slip انزلاق جزئي pendulum يندول permiability نفاذية plastic flow تدفقمرن phosphorescence تفسفر piezo electric كهرضغطية piston مكبس pion بيون photometry فوتومترية photo multiplier مضاعف فوتوني

poisson's ratio نسبة بواسون pole قطب potential جهد potentiometer مقباس الجهد القدرة power plane polarized مستقطب استوائيا Poiseuille's equation معادلة بواسيي pollen grains حبوب اللقاح potential well بئرجهد power factor عامل القدرة phonons فونونات positron بوزيترون polarization استقطاب polarimeter مقياس الاستقطاب principal plane المستوى الأسباسي primary coil ملف ابتدائي pressure خىفط Prevost theory نظرية بريفوست plasma بلازما propagation انتشار presbiopia ضغط تكيفى للعين pulley بكرة نبضة pulse

quark top كوارك توب quark bottom كوارك بوتوم quantum chromo-dynamics ديناميكا اللون المكماة كوارك تحت quark down quark up كوارك فوق طاقة مكماة quantized energy كمة quantum نظريةالكم quantum theory كوارك quark عدد کمی quantum number كمية الحرارة quantity of heat كميةالكهرباء quantity of electricity rate of flow معدل تدفق radiation إشعاع random عشوائي radian زاوية مستوية rarefied مخلخل resistance مقاومة relative humidity رطوية نسبية resonance رنين Reynold\s number عدد رينولدز relative scale مقياس نسبى rigid body جسممتماسك rotating wheel عجلة دوارة

refractive index معاملانكسار rocket مباروخ root mean sqare velocity جذر متوسط مربع السرعة rotation magnetization مغناطيسية دورانية rule of sign قاعدة الإشارة remenant magnetism مغنطة متبقية refracting كاسر retina شبكية rank رتبة resolving power قدرة تحليل rate of change معدلتغير relaxation إرخاء reversible magnetization مغناطيسية انعكاسية

Transformation ratio - S&T -نسبة التحويل theory of dimensions نظرية الأبعاد toothed wheel عجلة دوارة transuerse waves أمواجمستعرضة torsion Toric lens عدسة برميلية Terminal velocity سرعة نهائية Torriod ملف حلزوني مغلق (لوابي حلقي) Trough ضغط بخار مشبع Saturated vapor pressure

Satellite قمر صناعي انخلاع حدى screw dislocation عداد الوميض scientillation counter آلة السدس sextant حركة توافقية بسيطة simple harmonic motion secondary electrons إلكترونات ثانوية semi - conductor شبه موصل scattered radiation أشعةمستطارة strain انفعال سریان انسیابی stream line flow إجهاد stress زاويةمجسمة steredian قانون استوكس Stoke's law سلكزنبركي spiral spring زاوية فراغية solid angle الحالة الصلبة solid state طاقة شمسية solar energy حرارة نوعية specific heat الثابت الشمسى solar constant sublimation تسامى specific volume حجم نوعي suspension طاقة سطحية surface energy توتر سطحى surface tension حركة بورانية Turbulent motion

uniformly distributed

ظامرة انتقال

موزعة بانتظام

- U, V, W, Z, Y -	
Van Allen belt	حزام فان ألن
vapofization	تصعيد
Vacancy	شغره
Van der waals forces	قوى فاندرفال
velocity selector	منتقى السرعات
velocity	سرعة
vergence	تمايل
Viscosity	الزيجة
vitreous humour	سائل زجاجي
velocity distribution	توزيع سرعات
visual angle	زاوية الإبصار
water equivalent	مكافئ مائى
white radiation	إشعاع أبيض
Water condenser	مكتف مائي
wave theory	النظرية المهجية
work	الاثبغل
work function	دالة الشغل
wheatstone's bridge	قنطرة هويتسون
wave intensity	الشدة المعجبة
working substance	مادةتشغيل
wireless waves	أمواج لاسلكية
uncertainly principle	مبدأ عدم التحديد

universe
unit cell
ultra violet
yield point
Young's modulus

الكون وحدةخلية فوق بنفسجية نقطة الإذعان عامل يونج للمرونة

#### قائمة المصطلحات

-1-

<b>V</b> £	اتزان أجسام طافية
<b>V1</b>	انتشار سوائل
177	انحناء القضبان
۱۷۵	انتقال الحرارة
110	إشعاع حرارى
777	أثر جول كلفن
YT-	الرطوبة النسبية
Yo.	الألات الحرارية
Yo.	<u>اَلَةَ الكارِسْ</u>
307	إنتروبيا
3A7	أمواج صوتية
4-1	أعمدة هوائية
٣١.	اهتزاز أوتار
222	استضاءة
781	انعكاس الأمواج
727	انكسار الأمواج
779	استجمية
444	آلةالسدسى
٤.٩	آشعة <b>حرارية</b>
٤١١	أشعة فوق بنفسجية
277	الأغشية الرقيقة
273	استقطاب الضوء

3

انكسار مزدوج	223
إلكترون	દિવદ
انغلاع	<b>V1</b> 7
أثر هول	٥٧٢
<b>انکما<i>ش ل</i>ورنت</b> ز	789
إشعارع الجسم الأسود	771
آ <b>شعة</b> سينية	797
اشتمحلال إشتعاع	٧١.
انتشار نووى	<b>Y11</b>
إنتاج زوجى	<b>YYY</b>
الموصلية الفائقة	٧٦٥
المجال المفناطيسي الحرج	<b>***</b>
أررسا الكبير	٧٨٥
أثر ميزنر	٧٧٠
الضيوط الدوامية	<b>VVT</b>
-ب-	
بندول مخروط	٣١
بننولمركب	70
بيرومتر ضوئى	109
بطاريةشمسية	844
بوصلة	٥٣٩
بيوسافان	330
بارا مغناطيسى	7.1
بوذينتون ,	۷۱٥
m than the	V-

<u>تصادم مرن</u>	<b>Y</b> 0
تنبذبقصرى	٥٤
توټر سطحي	<b>~1</b>
تجارب بيرين	• •
تدفق السوائل	11
ترکیببلوری	140
ترمومترات	100
تجربة اندروز لإسالة الغازات	**.
تجربةكاليندروبارن	744
تغیر ادیابات <i>ی</i>	727
تضاغط	741
تشدد لونى	٤٠٣
تداخل الموجات	٤١٧
تسلا	027
تورويد	750
تخلف مغناطيسي	٦.٦
تيار الإزاحة	744
تجربة ميكلسون ومورلى	727
تحويلات لورنتز	784
تحويلاتجاليلى	789
تمدد الزمن	707
تردد المبدى	770
ترانزستور	Voo
تكميه الفيض المفناطيسي	<b>//</b>

	تأثير جوزيف صن
VVA	تمدد الكون
VAY	تأريخ بالكربون المشبع
	<u>১</u> –
195	الثابت الشمسى
282	ثنائي القطب ثنائي القطب
294	ثابت العزل
V£0	ثغرة طاقة
V27	- <b>ئق</b> ىب
771	ر. شرمستور
VAA	تابت هابل
۸	ثقوب سوداء
	~ <del>~</del> ~
٤٧	جاذبية أرضية
١٢٢	جادبي ار <u>سب</u> جوامدمتبلورة
777	جونت برود جهد حراری
٤٧٧	جهد حربی جهد کهرستاتیک <i>ی</i>
<b>1</b>	جهدحهرست <i>نیعی</i> جاو <i>س</i>
٧٤.	
٧٤٣	جلین د محمد د د
	جوامد الكترونية
۲١	
71	حركة خطية
	حركة بورانية
٤٧	حركة ترافقية بسيطة
٥.	حركة توافقية مخمدة

·حركة الصواريخ	٦٤
حركة براونية	47
حركةىوامية	111
حالةصلبة	~ <b>\\\</b>
حرارة نوعية	171
حرارةكامنة	444
حركةموجية	741
حلقات نيوتن	773
حيود الضوء	273
حزام فان الن	. o\A
حاملات الشحنة	٥٧٢
حثكهرمغناطيسي	٥٨٥
خواص السوائل الساكنة	<b>V</b> \
خاصةشعرية	VA
خواص الغازات والأبخرة	111
خط قوة كهربية	£7.\·
درجة الحرارة	108
ديولنج وبيتى للحرارة الذرية	Y.Y
ديناميكا حرارية	YTV
دالة هيلمهولتز	<b>Y</b> 7 <b>Y</b>
دينامق	711
دايا مغناطيسي	٦١.
دائد قمفناطسية	410

دالة الشغل	3	770
ديفيسنوبجرمر	<b>\</b>	177
دايود المصلة	<b>r</b>	Y0 Y
دایود زینر	Ĩ	٧٥٣
د.ين ريس درب التبانة	/	<b>V1V</b>
	- i -	
ذرة رازفورد		٦٨.
	-ر-	
رنين		٤٥
. 4.5	-2-	
زاوية الطور	,	٥٣
زاوية تلامس	•	٧٨
زیغکری		<b>77</b> V
رین میں زیغ اونی		۳٧.
ریح می <b>ن</b> زاو <b>یة ابص</b> ار		۳۸٥
ربوب بیسار زوال مغناطیسی		750
<i>3</i> ——0@	س	
117-		٦٥
سرعةالهروب ۱۱۳۰		791
سرع <b>ة الصبوت</b> ،		T- A
سلم موسیقی -		٤٧٧
سعة		٥٦٤
سىلكلوټرونلوران <i>س</i>		770
سطح چاوس	•	1 1

44	شغل	
٤٥١	شحنةكهربية	
٤٥٨	شدةمجال	
۰۲۱	شبكاتكهربية	
778	شرودنجر	
797	شعاع مترابط	
Vo•	شپه موصل عارض	
	- ض	
٩.	ضغط استعوزي	
۳۸.	ضعف قدرة العين	
٤٥٧	ضنديد إلكتروني	
	- <u>1</u> -	
78	طاقة حركة	
۸۱	طاقة سطحية	
11.	طريقة رانكين للزوجة الفازات	
770	طاقة داخلية	
440	طاقة المهجة التقدمية	
771	طيف كهرمغناطيسي	
774	طول النظر	
٤٠٧	طيف امتصاص	
7.47	طيف الهيدروجين	
<b>\</b> \\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\\	<u>- 4 -</u>	
	س - ظواهر الانتقال في الفازات	
<b>7\7</b>	ظاهرة الضريات	
٣٠٠		

<b></b>	
710	ظاهرةىوبلر
777	ظاهرةكومتون
	- <b>&amp;</b> -
22	عزم القصور الذاتي
27	عزم القصور الذاتي للحدافة
1	عرم المسور المامي ا المامي المامي المام
111	
<b>r</b> o.	عدد ر <b>ینول</b> دز ت ت ت ت
707	عدسة رقيقة
79.	عدسة سميكة
798	عدسةمغمورة
	عينية هيجنن
V•V	عداد ومیض
<b>VII</b>	عبر النصف
٧٥٠	عدد التناسق
	- <b>ė</b> -
<b>٧٣٩</b>	غرابة
VTA	حرب غر <b>فة فقاعي</b> ة
	عربه سبعي
VV7	<del>-</del>
<b>T1</b> V	فونون
777	<u> فوق</u> سبم <b>ې</b> يات
٤٥٤	فوټن مټرية
202 207	فيض مغناطيسى
	فوتون
7.7	فيرومغناطيسى
774	فرض دی بروای

قوانين نيوتن للحركة	77
قدرة	72
قانون بقاء الطاقة	۲0
قصور ذاتى	79
قوة طاردة مركزية	٣.
قانون المحاور المتوازية	٣٨
قانون عام الجاذبية	71
قاعدة بسكال	´ • <b>V</b> \
قاعدة أرشمي <i>دس</i>	V*
قانون فانت هوف	40
قانون سنتوكس	١.٨
قوى الترابط	111
قانون هوك	179
قانون نيوتن للتبريد	AFI
قانون فيدمان وفرانز	١٨٥
قانون كيرشوف	1
قانون ستيفان بولتزمان	191
قانون تساوى توزيع الطاقة	7.7
قانون ماكسويل للتوزيع العددي	7.0
قوی مکافئة	701
قدرة تفرق العدسة	**************************************
قصر النظر	***
قانون كولوم	203
قانون أمم	0.0

قنطرة هويتستون		079
قوى مغناطيسية		٠٤٠
قانون لنز		٥٨٧
قابلية مغناطيسية		7.5
قانون براج		795
قوى اللون		VT4
	<b>- ك -</b>	
كميةحرارة		١٦.
كتلة محدة الأطوال		317
-کهرضفطیة		414
كب		777
كـــــوارك		YYA
<b>30</b> ···	– <b>J</b> –	
لزوجة السوائل		١.٤
لف الإلكترين الف الإلكترين		٦٨٩
ايــــــند		790
يــــــــــــــــــــــــــــــــــــ	•	VYA
بن لف نظیــــر		777
	<b>~~~</b>	
معامل الارتداد	Γ	77
معامل انتشار		<b>V1</b>
معادلةنيوة <i>ن</i> معادلةنيوة <i>ن</i>		١.٤
معادلة بوا <i>سيي</i> معادلة بوا <i>سيي</i>		١.,
معادل بوسيق مرونة الأجسام		177
معاملات المرونة		۱۳.
معاملات براي		

مرونة الغاز	177
معامل القص	144
مسعر بنزن الجليدي	١٦٤
معامل التوصييل	177
متوسط طول المسار الحر	711
معادلة قان درقال	<b>*</b> \ <b>V</b>
معادلات الطاقة	471
معادلات ماكسويل في الديناميكا الحرارية	۰۳۶
محتوى حرارى	777
مستوياتأساسية	٣٦.
ميكروسكىبسبيط	7.47
ميكروسكوبمركب	TAA
منظار فحص العين	. 797
منشور فرنل المزبوج	٤٢.
محزوز الحيود	٤٣٢
منشور نيكول	228
مكثف	٤٨٩
مواد فان د <i>ی</i> جراف	٤٩٨
مقاومة نوعية	• 11
موصىلية فائقة	٥١٢
ملفحلزونى	00 <b>T</b>
منتقى السرعات	٥٧٠
مطياف الكتلة	٥٧٥
محول کهریی	77.
ماجنتون بوهر	7.7

378	ممانعة سعوية
771	معارقة
• <b>1</b> V	معامل القدرة
778	ماک <i>س</i> بورن
٧٢٠	مستحلبنووى
<b>YT1</b>	منرونات
V£¶	منطقة التوصيل
V£4	منطقة التكافق
٧٨٥	مجرة
	-ů-
14	نظرية الأبعاد
1.4	نظرية برنولى
187	نسبة بواسون
44.	نظرية فوريية
ToV	نقطتان مترافقان
£7.£	نظرية جاوس
097	نفاذية نسبية
305	نظرية نسبية
375	نظرية الاحتمال
٦٨٣	نظرية بوهر
٧.٣	نكلونات
VYA	نيوترينو
٧٧٥	ت نظریة باردی <i>ن –</i> کوپر – شریفر
VAT	511 .1.2:21.7. 10:

	— <u>"</u>	
<u>هي</u> درومتر		٧٣
هنسرى		۰۹۰
<b>م</b> یزنبرج		777
هواوجراف		799
هدرونات		٧٣٦
	<b>-e-</b>	
وحدات أساسية		٩
محدات مشتقة		١.

# المحتويات

# الجزء الأول خواص المادة والحرارة

رقم الصفحة ٩

٤٧

الفصل الأول: الوحدات والأبعاد:

الوحدات الأساسية، الوحدات المشتقة، نظرية الأبعاد وتطبيقاتها.

الفصل الثاني: الحركة الغطية والحركة الدورانية: ٢١

الحركة الخطية المنتظمة، قوانين نيوتن للحركة، التصادم المرن، الحركة الدورانية والقصور الذاتي.

حركة نقطة مادية في دائرة، عزم القصور الذاتي، عزم القوى على جسم متماسك، عزم القصور الذاتي لطقة حول عزم القصور الذاتي لطقة حول مركزها، عزم القصور الذاتي لقرص حول محور عمودي يمر بمركزه، عزم القصور الذاتي لقرص حول محور عمودي يمر بمركزه، عزم القصور الذاتي لأسطوانة حول محورها، قانون المحاور المتوازية لعزم القصور، قانون المحاور المتعامدة، طاقة حركة جسم متدحرج، عزم القصور الذاتي للحدافة.

الفصل الثالث: البندول والجاذبية الأرضية :

الحركة التوافقية البسيطة، معادلات الحركة التوافقية البسيطة، الحركة التوافقية المحدة، التدبذب القسرى والرنين، البندول البسيط، البندول المركب، قوانين كبلر لحركة الكواكب، القانون العام للجاذبية، تأثير الارتفاع أو الانخفاض عن سطح الأرض على عجلة الجاذبية، تأثير دوران الأرض على جاذبيتها للأجسام، حركة الصواريخ والاقمار الصناعية، سرعة الهروب، حركة الصاروخ.

الفصل الرابع: خواص السوائل الساكنة:

ضغط السائل، قاعدة باسكال، قاعدة ارشميدس، الهيدرومترات، اتزان الأجسام

الطافية، التوتر السطحى، الخاصية الشعرية وزاوية التلامس، انتشار السوائل عند التلامس.

العلاقة بين التوتر السطحي والطاقة السطحية، تعيين التوتر السطحي بطريقة الأنبوبة الشعرية، اختلاف الضغط على السطوح المنحنية للسوائل والأغشية، تعيين التوتر السطحي بطريقة الفقاعة خاصية الانتشار، معامل الانتشار، تعيين معامل انتشار محلول السطحي بطرية، الفقاعة خاصية والضغط الاسموزي، قانون فانت هوف ، تعيين الفيغط الأسموزي عملياً، الحركة البروانية، تجارب بيرين لتعيين عدد أفوجادرو، تدفق السوائل، انتقال السوائل من المستويات المرتفعة للمنخفضة، سرعة تدفق سائل من ثقب في إناء، تدفق السوائل في الأنابيب، نظرية برنولي، لزوجة السوائل، معادلة نيوتن، انسياب المائع في الأنابيب الضيقة، قياس معامل اللزوجة بطريقة بواسيي، لزوجة السوائل بطريقة المراقعة واسياب لزوجة السوائل بطريقة الكرة الساقطة، طريقة رائكين لقياس لزوجة الغازات، الحركة الدوامية وعدد رينولدن.

الفصل الخامس: خواص العالة الصلبة:

مقدمة، قوى الترابط، منحنى طاقة الموضع، أنواع الجوامد المتبلورة، التركيب البلوري للأجسام الصلبة.

مرونة الأجسام الصلبة، قانون هوك، معاملات المرونة.

الفصل السادس: الحرارة وقياسها:

مصادر الطاقة الحرارية، درجة الحرارة وقياسها، أنواع الترمومترات ، ترمومتر المقاومة البلاتيني، ترمومتر الازدواج الحراري، البيرومتر الضوئي، كمية الحرارة وقياسها، تعيين الحرارة النوعية بطريقة الخلط، الحرارة النوعية لغاز تحت ضغط ثابت، تعيين الحرارة النوعية بمسعر بنزن الجليدي، الحرارة النوعية لغاز تحت حجم ثابت، طريقة التبريدلتعيين الحرارة النوعية.

الفصل السابع: انتقال الحرارة:

انتقال الحرارة بواسطة التوصيل ، قياس معامل التوصيل للمواد، طريقة سيرل لتعيين معامل التوصل لمادة جيدة التوصيل الحرارى، تعيين معامل التوصيل الحرارى لمادة رديئة التوصيل على شكل قرص، إيجاد معامل التوصيل لمادة رديئة التوصيل على شكل أنبوبة، التوصيل على العلاقة بين معاملات التوصيل الحرارى والكهربائي للفلزات، انتقال الحرارة بواسطة الإشعاع الحرارى، نظرية التبادل الحرارى لبريفوست، قانون كيرشوف، خواص الإشعاع الحرارى، قانون ستيفان، بولتزمان، الثابت الشمسي.

199

227

#### الفصل الثامن: خواص الغازات والأبخرة:

نظرية الحركة للغازات التامة، الغاز التام وحساب ضغطه، قانون تساوى توزيع الطاقة قانون ديوانج وبتى للحرارة الذرية للمواد، قانون ماكسويل للتوزيع العددى للسرعات، قانون التوزيع لماكسويل عمليا، متوسط طول المسار الحر للجزىء، ظواهر الانتقال في الغازات لزوجة الغازات والموائع باستخدام نظرية الحركة، خواص الغازات الحقيقية، معادلة فإن درفالز للغازات الحقيقية، إحداثيات النقطة الحرجة للغاز الحقيقي، تجربة اندروز وإسالة الغازات، الطرق المختلفة للتبريد، خواص الأبخرة، الحرارة الكامنة للتصعيد، الرطوبة وطرق قياسها.

### الفصل التاسع: الديناميكا الحرارية:

القانون الأول للديناميكا الحرارية، تجربة كالندروبارن لتعيين المكافئ الكهربائى الحرارى، الشغل الميكانيكى الذى يبذله غاز عند التمدد الحر، التغير الاديباتى القانون الثانى للديناميكا الحرارية، القصور الحرارى، المعنى الفيزيائى للانتروبيا، مبدأ نقصان الطاقة وزيادة الانتروبيا، المعادلة الأولى للطاقة، المعادلة الثانية للطاقة، معادلة ماكسويل فى الديناميكا الحرارية، معادلتى تغير الحالة،

المعادلة الثانية للحرارة الكامنة.

## الجزء الثاني الصوت والضوء

الفصل العاشر: الحركة الموجية والصوت:

441

الحركة التوافقية البسيطة والصوت، زاوية الطور للحركة التوافقية، الأمواج الصوتية، الأمواج الصوتية، الأمواج التقدمية وميكانيكية انتشارها، طاقة الموجة التقدمية قانون التربيع المكسى في الصوت، المعادلة التفاضلية للحركة الموجية، سرعة انتشار الصوت في وسط ما، تغير سرعة الصوت مع درجة حرارة الهواء، الموجات الموقفة، اهتزاز الأعمدة الموائية، أنبوبة كندت.

صبوت الإنسان ورنين الأعمدة الهوائية، الغواص الميزة للنغم والسلم المسيقى، اعتزاز الأوتار.

تحقيق قانون الصونومتر عمايا، ظاهرة دوبلر، فوق السمعيات.

الفصل الحادي عشر: الضوء وطبيعته:

ماهية الضوء، قياس سرعة الضوء، الفوتومترية وقياس الشدة الضوئية واستضاءة السطوح، الفوتومترات، النظرية الموجية وطبيعة الضوء، انعكاس الأمواج المستوية على السطوح المستوية ، انحسار الأمواج المستوية على السطوح المستوية ، انحناء الأمواج وقاعدة الإشارة، انعكاس أمواج كرية على سطح كرى، انكسار أمواج كرية على سطح كرى، الكسار أمواج كرية على سطح كرى، العدسة الرقيقة، الصور المتكونة بالعدسات، العدسة السميكة، مجموعة عدسات رقيقة تفصلها مسافات، النقطتان المترافقتان، القوة المكافئة لعدستين تفصل بينهما مسافة، تعيين المستويين الاساسيين لمجموعة عدسات أو لعدسة سميكة.

الفصل الثاني عشر: الزيغ في العدسات وعيوب الإبصار: ٣٦٧

الزيغ الكرى، الاستجمية، الزيغ اللوني في العنسات، قدرة تفرق العنسة، مجموعة العنسات اللالونية، المين وعيوب الإبصار.

الفصل الثالث عشر: آلات الإيصار: ٢٨٥

زاوية الإبصار، الميكروسكوب البسيط، الميكروسكوب المركب، الميكروسكوب نو العدسة

المف مورة، التلسكوب الفلكى، تلسكوب جاليليو، عينية هي جنز، منظار فحص العين، الابيدياسكوب، آلة السدس.

الفصل الرابع عشر: الطيف والقياس الطيفى : ٣٠٠

التشبت اللوني، أنواع الطيف، طرق الحصول على الطيف، الأشبعة الحرارية أو الأشبعة تحت الحمراء، الأشبعة فوق البنفسجية، ألوان الأجسام وإحساس العين باللون.

الفصل الخامس عشر: التداخل، الحيود، الاستقطاب: ١٧٧

تداخل حركتين موجيتين تجربة يونج تداخل الضوء بمنشور فرنل المزدوج تغير زاوية الطور بالإنكاس، تداخل الضوء بالأغشية الرقيقة. حلقات نيوتن حيود الضوء . حيود الضوء على حافة مستقيمة محزور الحيود المستوى. استقطاب الضوء أنواع الضوء المستقطب. استقطاب الضوء بالانعكاس . الاستقطاب بالانكسار المزدوج. منشور نيكول ومقياس الاستقطاب.

# الجزء الثالث الكهرباء والمغناطيسية

الفصل السادس عشر: الشحنة الكهربية، القوي الكهربية، المجال الكهربي ١٥١

النظرية الكهربية للمادة. القوة بين الشحنات وقانون كولوم. الوحدات في الكهربية قانون بقاء الشحنه. المجال الكهربي. خطوط القوى الكهربية. الفيض الكهربي. نظرية جاوس. تطبيقات على نظرية جاوس. المجال الكهربي المنتظم وقياس شحنة الإلكترون.

الفصل السابع عشر: الجهد الكهروستاتيكي - الطاقة الكهربية - السعة : ٧٧٤

الجهد الكهروستاتيكى وفرق الجهد ، الجهد الكهربى لشحنة نقطية الجهد الصفرى للأرض سطوح تساوى الجهد ، الجهد والمجال الكهربى لثنائى القطب الطاقة الكهربائية للأرض سطوح تساوى الجهد الطاقة في مجال كهربى السعة الكهربية – سعة مكثف لمحون من كرتين متحدتى المركز المكثف نو الألواح المتوازية العوازل وثابت العزل توصيل المكثفات الطاقة الكهربية في مكثف مشحون .

7.1

ميكانيكية التوصيل الكهربي وقانون أوم. تغير المقاومة مع درجة الحرارة الموصلية الفائقة المقاومة المكافئة لمجموعة مقاومات، الشغل الكهربائي وقانون جول.

الفصل التاسع عشر: الشبكات الكهربية وقانونا كيرشوف: ٢١٥

القوة الدافعة الكهربية. البطّارية الشمسية. قانونا كيرشوف للشبكات الكهربية قنطرة هويستون وقياس المقاومات، الجهد الكهربي ومقايس الجهد.

الفصل العشرون: المجال المغناطيسي والقوة المغناطيسية: ٢٩٥

المغناطيسية . المجال المغناطيسي المجال المغناطيسي المستمر وقانون بيووسافار المجال المغناطيسي على محور حلقة يمر بها تيار. المجال المغناطيسي على محور حلقة يمر بها تيار. المجال المغناطيسي داخل ملف حازوني.

الفصل الحادي والعشرون : قانون أمبير والقوة المغناطيسية علي موصل : ٥٥٩

قانون أمبير ، المجال المغناطيسي داخل ملف لولبى، القوى المؤثرة على شحنات متحركة السيكلوترون، المغناطيسية الأرضية حركة الجسيمات المشحونة في مجال الأرض، قوة لورنتز وحركة الشحنات في المجالين الكهربي والمغناطيسي، أثر هول، نظرية مطياف الكتلة. القوى المؤثرة على سلك يمر به تيار ويقع في مجال مغناطيسي، عزم الازدواج المؤثر على عروة يمر بها تيار.

الفصل الثاني والعشرون: الحث الكهرمغناطيسي: ٥٨٥

التيارات التأثيرية وقانون فاراداي . قانون لنز. الحث الذاتي والحث المتبادل الطاقة المغناطيسية. المحول الكهربي.

الفصل الثالث والعشرون : المواد المغناطيسية :

منشئ المغناطيسية في المواد ، الخواص المغناطيسية للمواد ، منحنى B-H لمادة مغناطيسية ، البارامغناطيسية المغناطيسية ، البارامغناطيسية والفيرومغناطيسية ، الديامغناطيسية ، الدائرة المغناطيسية والفيرومغناطيسية .

#### الفصل الرابع والعشرون: دوائر التيار المتردد:

مصادر التيار المتردد، دوائر التيار المتردد، دائرة الحث والسعة، دائرة الحث والسعة والسعة المصادر التيار المتردد، دوائرة RLC تيار الإزاحة والأمواج الكهرمغناطيسية، قوانين ماكسويل.

# الجزء الرابع الفيزياء الحديثة

الفصل الخامس والعشرون. النظرية النسبية الخاصة: 120

تجربة ميكلسون ومورلي، غروض النظرية النسبية. تحويلات لورنتز.

تمدد الزمن وانكماش الطول، تغير الكتلة مع السرعة. الكتلة والطاقة.

الفصل السادس والعشرون. نظرية الكم لبلانك 171

إشبعاع الجسم الأسبود. الفرض الكمى. ظاهرة الانبعاث الكهرضيوئي. مبعادلة إينشتين. ظاهرة كومتون. فرض دي برولي للأمواج والجسيمات. تجربة دافيسون وجيرمر.

مبدأعدم التحديد لهيزنبرج. الموجات الجسيمية ونظرية الاحتمال.

الفصل السابع والعشرون: النظرية الذرية: 179

التركيب الذرى للمادة. ذرة رذرفورد ذات النواة. طيف الهيدروجين والخطوط الطيفية. نظرية بوهر. مستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين. طيف ذرة الهيدروجين أو ذرة الإلكترون الواحد. لف الإلكترون. الأشعة السينية. مطياف الأشعة السينية الطيف المستمر والطيف الخطئ للأشعة السينية. أشعة الليزر.

الفصل الثامن والعشرون: النكلونات والطاقة النووية: ٧٠٣

النشاط الإشعاعي ، القدرة على التأين ومدى الأشعة. طرق الكشف عن الأشعه المؤينة. تركيب النواة، سلاسل الاضمحلال الإشعاعي، عمر النصف للاضمحلال الإشعاعي. النشاط الإشعاعي الصناعي، القوى النووية، النقص الكتلي وطاقة الترابط، الانشطار النووي.

#### الفصل التاسع والعشرون: الجسيمات الأولية:

ظهور الجسيمات الأولية. اكتشاف دخائل الذرة، النيوترينو، الأشعة الكونية. الباريونات والميزونات. قوانين البقاء، الكوارك.

#### الفصل الثلاثون: إلكترونيات الحالة الصلبة:

النظرية الإلكترونية للجوامد، التوصيل بواسطة الإلكترونات والثقوب، أشباه الموصلات العارضة، دايود الوصلة، دايود زنر، است عمالات أخرى لدايود الوصلة، الترانزسور، المنحنيات المميزة للترانزاستور، الترانزستور كمضخم للتيار وكمكبر للجهد، الترانزستور كمضخم للتيار وكمكبر للجهد، الترانزستور كمنذبذب، الثرميستور،

#### الفصل الحادى والثلاثون: الموصلية الفائقة:

اكتشاف الموصلية الفائقة - خواص الموصلات الفائقة ظاهرة الرفع - المجال المغناطيسي الحرج - النوع الأول من الموصلات الفائقة تأثير ميزنر - النوع الثاني للموصلات الفائقة - تكمية الفيض المغناطيسي - الخيوط الدوامية - ميكانيكا التوصيل في الموصلات الفائقة - نظرية باردين كوبر شريفر - تأثير جوزيف صن -- الموصلية الفائقة عند الدرجات المرتفعة.

#### الفصل الثاني والثلاثون : فيزياء الكون :

نظرية الانفجار الكبير. تكوين الجرات ، تعدد الكون. تحديد عمر الكون وتاريخ حدوث الانفجار الكبير. درجة حرارة النجم. تعيين حجوم الأجرام السماوية منشأ الأرض وطبيعتها . وماذا بعد ؟

۸.٣

أجوية بعض المسائل

۸۱٤

VAT

VYO

VET

٥٢٧

 $\sim$ 

ملحقات الكتاب

مطابع دار الطباعة والنشر الإسلامية/العاشر من رمضان/المنطقة الصناعية ب٢ تليفاكس : ٣٦٣٣١٤ - ٣٦٣٢١٣ . Printed in Egypt by ISLAMIC PRINTING & PUBLISHING Co. Tel:. 015 / 363314 - 362313

مكتب القاهرة: مدينة نصر ١٦ ش ابن هانيء الأندلس ت: ٤٠٣٨١٣٧ - تليفاكس : ١٧٠٥٣٠